# R. OSSERVATORIO ASTRONOMICO DI TORINO (PINO TORINESE)

# CALENDARIO ASTRONOMICO

DΤ

# TORINO

PER L'ANNO

1935-XIII



TORINO
LIBRERIA EDITRICE F. CASANOVA & C.
di ETGENIO ROCCO
VIA PO 300 PILAZZA CABIONANO
1393-X-VII



# R. OSSERVATORIO ASTRONOMICO DI TORINO (PINO TORINESE)

# CALENDARIO ASTRONOMICO

DI

# TORINO

PER L'ANNO

# 1935-XIII



TORINO

LIBRERIA EDITRICE F. CASANOVA & C.

VIA PO 39 e PIAZZA CABIGNANO 1934-XII PROPRIETÀ RISERVATA

Printed in Italy





Questo è il primo Calendario che l'Osservatorio Astronomico di Torino (Pino Torinese), in analogia a quanto si fa da parte degli Osservatori di altre grandi città, pubblica a vantaggio della regione piemontese e della sua capitale, che alla Specola illustrata da Giovanni Plana diedero sempre e dànno prove di simpatia.

Se questa iniziativa, la quale non manca di pratica utilità e dovrebbe presentare anche qualche interesse, incontrerà il favore del pubblico, sarà continuata e perfezionata in avvenire.

Alla compilazione delle tabelle e del calendario tutto, hanno collaborato col sottoscritto il Prof. Giulio Bemporad, astronomo, e il Dottor Mario Ferrero. assistente.

L. VOLTA.



# SPIEGAZIONI RELATIVE ALLE TAVOLE CONTENUTE NEL CALENDARIO

#### EFFEMERIDI DEL SOLE E DELLA LUNA.

É data per ogni giorno l'ora del sorgere, del passaggio in meridiano, del tramonto, per il Sole e per la Luna, relativamente all'orizzonte astronomico di Torino.

I tempi sono datti in tempo medio dell'Europa centrale (veggasi la spiegazione relativa ai fusio raris). Per quanto riguarda Il sorgere e il tramonto, gli istanti si riferiscono al lembo superiore del l'astro. È tenuto conto della rifrazione atmosferica, che fa vedere gli astri più in alto rispetto all'orizzonte di quanto in realtà non siano, e determina perciò un anticipo sul sorgere e un ritardo sul tramonto. Non sarebbe invece praticamente possibile tener conto delle ineguaglianze del terreno, che per la vicinanza delle elevazioni montuose determinano un ritardo nel sorgere ed un anticipo nel tramonto.

Per quanto riguarda la Luna (pag. 21 e segg.) si deve tener conto dell'avvertenza generale seguente. L'ordine cronologico dei tre fenomeni - sorgere, passaggio in meridiano, tramonto - è quello naturale della successione crescente dei tempi, e non l'ordine con cui si succedono da sinistra a destra i numeri di una stessa linea orizzontale: ciò perchè, a partire dall'inizio del giorno (mezzanotte) i tre fenomeni possono anche susseguirsi nell'ordine - passaggio in meridiano, tramonto, sorgere - o nell'altro - tramonto, sorgere, passaggio in meridiano - oltre che nell'ordine scritto. Per esempio, il giorno 11 gennaio sono segnati come tempi del sorgere, del passaggio in meridiano, del tramonto, rispettivamente 11 ore 13 min., 18 ore 8 min., 0 ore 3 min.; questo non deve far credere che i tre fenomeni si verifichino successivamente nell'ordine scritto, e che la Luna sorta alle 11 ore 13 min, e passata in meridiano alle 18 ore 8 min., tramonti noi 3 minuti dono la mezzanotte. Tenendo conto dell'ordine crescente dei tempi, si intenderà invece rettamente che il primo fenomeno della giornata sarà il tramonto (a 0 ore 3 min.) della Luna sorta il giorno prima; successivamente si ha il sorgere della Luna (11 ore 13 min.), e infine il passaggio in meridiano (18 ore 8 min.). Alla fine della giornata la Luna è ancora visibile, e tramonta solo a 17 ore e 17 min, dell'indomani.

Poichè, per effetto del suo movimento orbitale intorno alla Terra, la Luna si sposta rispetto alle stelle, essa ritanta ogni giorno tin media di circa 50 min.) l'istante del sorgere, del passaggio in meridiano, del tramonto, rispetto al giorno precedente. Perciò, se un giorno la Luna sorge poco prima di mezzanotte, en giorno successivo sorgerà poco dopo la mezzanotte, e quindi fra l'una e l'altra mezzanotte non si avrà il sorgere della Luna. Per esempio, la Luna sorge il 25 gennaio a 23 ore 34 min.; passa successivamente in meridiano il 26 a 5 ore 2 min.; tramonta a 10 ore 21 min. dello stesso giorno 26; risorge a 0 ore 41 min. del 27: in tutta la giornata del 26, perciò, la Luna non sorge, In ogni mese (o più esattamente in ogni lunazione) vi è un giorno in cui la Luna non sorge, uno in cui non passa al meridiano, uno in cui no tramonta.

Nell'effemeride della Luna è data anche l'età. Per età della Luna in un certo istante s'intende il tempo decorso dall'istante del novi. Innio all'istante considerato. L'età data nell'effemeride si riferisca all'inizia della giornata, e cioè a zero ore; essa è espressa in giorni interi, mediante arrotondamento delle frazioni di giorno. Quando perciò è dato il numero 15 come età della Luna per un certo giorno, cò significa che a mezzanotte (zero ore) del giorno considerato sono passati più di 14 giorni e mezzo e meno di 15 e mezzo dall'istante del novilunio. Quando l'età è indicata con zero, significa che a mezzanotte si è già verificato il novilunio, da meno di dodici ore; quando è indicata con 30, significa che il novilunio non si è ancora verificato, e che l'età vera è più di 29 giorni e mezzo. Questo spiega perchè dopo l'età 29 si può avere, a seconda delci casi, l'età 30 o zero o uno.

Nelle stesse pagine che contengono le effemeridi del Sole e della Luua, sono dati anche i fenomeni astronomici più importauti in corrispondenza alle rispettive date, e precisamente: 1°) le fasi della Luua; 2°) i passaggi della Luna e del Sole alle minime distanze dalla Terra (perigeo) e alle distanze massime (apogeo); 3°) l'entrata del Sole nei successivi segni dello zodiaco, e il principio delle stagioni astronomiche, che è definito appunto dall'entrata del Sole nei segni di Arlete (primavera), Cancro (estate), Libra (autunno), Capricorno (inverno); 4°) le opposizioni e le congiunzioni dei pianeti maggiori (1); 5°) gli eclissi; 6°) le massime clonogazioni di Mercurio e di

<sup>(1)</sup> Si dice che un astro è in opposizione rispetto al Sole quando l'astro e il Sole si trovano da parti opposte rispetto alla Terra: non necessariamente in linea retta, ma così come si trovano da parti opposte rispetto alla Terra il Sole e la Luna nel momento del plenilunio. L'astro à allora visibile durante la notte, e passa in meridiano a mezanotte.

Quando invece l'astro ed il Sole si trovano dalla stessa parte rispetto alla Terra (come la Luna al novilunio), si dice che l'astro è in congiunzione. Se si tratta di un astro che sia più lontano della Terra rispetto al Sole, nella congiunzione il Sole è necessariamente situato fra la Terra

Venere, e cioè le loro massime escursioni angolari dal Sole, dall'unta odall'altra banda di esso. In tale contingenza è massima la permanenza del pianeta sull'orizzonte dopo il tramontare o rispettivamente prima del sorgere del Sole, cioè a dire durante la notte; 7º) i giorni no cui Venere raggiunge il massimo splendore: tall giorni non sono, come potrebbe credersi, quelli in cui il pianeta si trova alla minima distanza dalla Terra, ma circa 30-35 giorni prima e dopo. Quando infatti Venere si trova intorno alla minima distanza dalla Terra sull'ammento di luminosità dovuto alla minor distanza perale la diminuzione dovuta alla fase, essendo rivolta alla Terra una porzione via via decrescente della facela che riceve la luce del Sole, così come accade per la Luna intorno al novilunio; 8º) le congiunzioni del pianetti maggiori con la Luna.

Aggiungiamo due grafici, l'uno dei quali serve per ricavare l'azimut del Sole nelle successive ore del giorno, e l'altro analoga-

mente per l'altezza del Sole sull'orizzonte.

Azimut del Sole è l'angolo formato dal piano verticale che passa per il Sole col piano verticale che passa per il punto Sud, cioè col meridiano, Volendo, per esempio, l'azimut del Sole il 1º marzo alle ore 14, si cercherà sul grafico il punto d'incontro della retta orizzontale presso cui sta scritta la data 1º marzo con la verticale presso cui sta indicata l'ora 14. Si troverà che questo punto è situato fra la linea curva corrispondente all'azimut di 20 gradi e quella corrispondente all'azimut di 30 gradi un po' più vicino alla prima, e si concluderà che l'azimut cercato è di 24 gradi circa. Si noti che l'azimut è zero quando il Sole passa in meridiano. La linea serpeggiante centrale dà perciò l'ora del passaggio in meridiano del Sole che coincide, naturalmente, con quella indicata nelle tabelle mensili del calendario. Le due linee, a sinistra e a destra del grafico, che congiungono gli estremi delle successive linee d'azimut, danno, in corrispondenza ad ogni data, le ore dell'azimut massimo, cioè l'ora del sorgere e del tramonto del Sole.

Le spiegazioni analoghe valgono per il secondo grafico, che dà l'altezza del Sole sull'orizzonte. Qui la linea centrale dà l'ora di massima altezza, cioè, praticamente, l'ora del passaggio in meridiano. Le ore del sorgere e del tramonto alle successive date si hanno sequendo il cammino delle due linee che corrispondono all'altezza zero.

Analogamente si hanno opposizioni e congiunzioni di astri con la Luna, ma non mai congiunzioni inferiori rispetto alla Luna, essendo questa il corpo celeste più vicino alla Terra. Un astro in congiunzione con la Luna passa in meridiano insieme con la Luna.

e l'astro. Se invece l'astro è un pianeta più vicino al Sole di quanto non sia la Terra (Mercurio o Venere), esso non può mai trovarsi in opposizione: si hanno invece in tal caso congiunzioni superiori corrispondenti ai momenti in cui il Sole si trova fra l'astro e la Terra, e congiunzioni in/eriori, che in certo modo tengono luogo delle opposizioni, quando l'astro si trova fra il Sole e la Terra.

### FUSI ORARI (pag. 50-51).

Ricordiamo che si dice che în un certo istante e per un dato luogo è mezzogiorno vero quando il Sole passa per il meridiano. Al mezzogiorno vero quando il Sole si trova alla massima altezza sul·l'orizzonte, e perciò uno stilo od una colonna verticale dà a mezzogiorno vero l'ombra di lunghezza minima. L'intervallo di tempo che decorre fra due successivi mezzodi veri si chiama giorno solare vero. A causa della non uniformità del movimento della Terra sulla sua orbita intorno al Sole e dell'eccentricità di quest'orbita. l'intervallo anzidetto non è costante, ma varia a seconda delle posizioni diverse che la Terra ha nel corso dell'anno lungo la sua orbita.

Si chiama Sole medio un sole fittizio che si mnova rispetto alle stelle descrivendo con velocità costante l'equatore celeste nel tempo che il Sole vero descrive l'eclittica, e partendo da un meridiano celeste comune fissato in guisa che siano in media i più niccoli pos-

sibile gli scostamenti dell'uno rispetto all'altro.

L'intervallo di tempo che decorre fra due successivi passaggi al chiama giorno solare medio. In altri termini, per poter unsfruire dell'intervallo di tempo di un giorno come unità di tempo, ciò che non si potreble fare servendosi del giorno solare vero perchè non è di durata costante, si sostituisce al sole vero un sola fittizio che si muova poco diversamente dal sole vero, ma in modo tale da dar luogo a giorni solari eguali. In altre parole accora, l'anno tropico, che consta di 365 % giorni solari veri di durate alquanto diverse l'uno dall'altro, vien diviso in 365 % parti eguali che calmaimo giorni solari medi. L'intervallo fra l'istante del mezzodi vero e quello del mezzodi medio può raggiungere un po' più di 16 minutti nu un senso e un po' più di 14 nell'altro senso.

É evidente che luoghi situati sullo stesso meridiano, ecioè alla stessa longitudine, hanno nello stesso istante il mezzodi vero e nello stesso istante il mezzodi medio. Due luoghi che abbiano invece longitudini diverse hanno sia l'uno sia l'altro a tempi diversi, e precisamente il tempo che decorre fra i mezzodi medi di due luoghi è proporzionale alla loro differenza di longitudine in ragione di un'ora per quindici gradi (1). Ogni luogo terrestre ha perciò un proprio tempo medio locale, pur avendo comune il tempo medio locale tutti i luoghi che hanno nna stessa longitudine, ciò che giacciono su di uno stesso meridiano. Essendo assai più pratico che tutti i luoghi di una stessa regione si servano dello stesso tempo anzichè dei singoli e diversi tempi locali, si è convennto di dividere la superficie terrestre in 24 fusi eguali, e cioè in 24 regioni limitate ciascuna da due meridiani, che risultano perciò differenti per 15 gradi

<sup>(1)</sup> Se le differenze di longitudine si esprimono in ore, minuti, secondi, il tempo che decorre fra l'uno e l'altro mezzodi medio risulta eguale alla differenza di longitudine, ossia espresso dallo stesso numero.

di longitudine; e che tutti i luoghi situati entro lo stesso fuso regolino i propri orologi sul tempo medio del meridiano centrale del fuso. Il primo fuso orario ha per meridiano centrale quello che passa per Greenwich; e così tutti i lnoghi situati entro 7 gradi e mezzo di longitudine Est od Ovest rispetto a Greenwich hanno per ora legale l'ora locale di Greenwich.

L'Italia appartiene al secondo fuso orario, il cui meridiano centrale — definito come il meridiano di longitudine 15° a Est di Greenwich — passa molto vicino a Catania (quasi esattamente per l'Osservatorio dell'Etna) e attraversa il mare Adriatico. Lo si indica perciò spesso come il meridiano dell'Europa centrale, o come il me-

ridiano dell'Etna, o come il meridiano Adriatico.

Per avere l'ora legale conoscendo l'ora locale, bisogna aggiangere col segno conveniente la differenza di longitudine del luogo rispetto al meridiano centrale del fuso orario, contata in ragione di un'ora per 15 gradi. Così, essendo Torino alla longitudine di 7:13' 21" Ovest rispetto al meridiano dell'Europa centrale, al tempo medio locale di Torino bisogna aggiungere 28 min. 53,4 sec. per avere il tempo medio locale o civile.

Per ragione evidente di opportunità, il salto di ora non viene fatto rigorosamente lungo il meridiano geografico, ma lungo la linea di confine politico, quando l'una e l'nitra linea non siano molto differenti. Per esempio, la parte più occidentale del Piemonte sarebbe, a rigore, compresa entro il fuso orario di Greenwich, ma in tutta l'Italia, fino al confine, viene adottata l'ora dell'Europa centrale (1).

Non tutti i paesi del mondo hanno ancora adottato l'ora legale stabilita da questa convenzione.

La tabella a pag. 50-51 dà l'indicazione dei principali paesi del mondo che sono situati entro ciascun fuso orario.

#### STELLE BRILLANTI E DATI RELATIVI.

Si tratta di un breve elenco di stelle fra le più brillanti visibili sull'orizzonte di Torino, per ciascuna delle quali sono dati alcuni elementi caratteristici. Diamo qui qualche spiegazione per l'interpretazione dei dati corrispondenti.

GRANDEZZA. — La grandezza fotometrica di un astro è un unmero che permette di classificare gli astri dal punto di vista della loro apparente luminosità. A questo riguardo gli antichi avevano distribuito le stelle a loro conosciute (visibili ad occhio nudo) in sei classi di grandezze, chiamamolo stelle di prima grandezza le 18 stelle più brillanti del firmamento, stelle di sesta grandezza le stelle appena percettibili ad una vista acuta ed esercitata, nelle più favo-

<sup>(1)</sup> Le località principali che si trovano in queste condizioni sono: Aosta, Susa, Pinerolo, Saluzzo. Cuneo è vicinissima al meridiano limite, ma rimane ancora geograficamente entro il fuso dell'Europa centrale.

revoli condizioni di visibilità (assenza di veli, di chiaro di Luna, ecc.), e assegnando ogui altra stella ad una delle quattro classi intermedie. Allorquando questo elemento « luminosità » è stato più accuratamente studiato, si è visto in primo luogo che la distribuzione in sei classi di grandezze è troppo grossolana, e in particolare che due stelle assegnate entrambe alla prima grandezza possono essere molto differenti l'una dall'altra per splendore. Per esempio, fra Sirio e Regolo, entrambe stelle di prima grandezza, c'è tanta differenza di luminosità quanta ce n'è fra Regolo e una stella di quarta gran dezza. Un occhio esercitato può a colpo apprezzare delle differenze di splendore dieci volte minori della differenza fra una classe di grandezze e la classe contigna; ma misure rigorose eseguite con strumenti adatti permettono di apprezzare anche differenze molto minori. La grandezza fotometrica di un astro si può dunque definire e misurare in modo molto più preciso, e ciò porta ad attribuire ad ogni stella una grandezza rappresentata non più semplicemente da un numero intero fra 1 e 6, ma da un numero decimale. Si raggiunge con ciò il valore 1 per stelle che non sono ancora le più brillanti; alle più brillanti vengono così a competere valori minori di 1 e anche negativi (per Sirio e per i pianeti maggiori). Al Sole verrebbe a compere la grandezza negativa -27.

Quando la differenza di grandezza fra due stelle è esattamente di una grandezza, ciò corrisponde a che le quantità di luce che arrirano dalle due stelle al nostro occiio sono l'una due volte e mezza

(nii) esattamente 2.512) maggiore dell'altra.

Perciò una stella di grandezza zero fa arrivare al nostro occhio una quantità di energia luminosa eguale a due volte e mezza la quantità analoga che ci arriva da una stella di grandezza uno; e analogamente una stella di grandezza erro (1).

La quantità di luce che una stella fa arrivare al nostro occhio, e quindi la grandezza fotometrica della stella stessa, dipende da due fattori diversi, e cioè dalla luminosità intrinseca della stella e

<sup>(1)</sup> Prendendo per unità la quantità di energia luminosa che ci perviene da una stella di 6º grandezza, le corrispondenti quantità per le stelle più brillanti sono date dalla tabellina seguente:

Grandezza	Intensità luminosa	Grandezza	Intensità luminosa
0	251,2	4	6,31
1	100,00	5	2,51
2	39,81	6	1,00
9	15.95		

Si noterà che la corrispondenza fra le intensità luminose che arrivano al nostro occhio e le grandezze fotometriche, è tale che mentre le intensità luminose variano in progressione geometrica le grandezze variano in progressione aritmetica. Ciò è conseguenza della legge generale fisiologica (di Fechner) per cui variando le eccitazioni in progressione gormetrica, le corrispondenti sensazioni variano in progressione aritmetica.

dalla distanza a cui la stella è situata, essendo, a parità di luminosità intrinseca, inversamente proporzionale al quadrato della distanza la quantità di luce che arriva al nostro occhio. Per le stelle di cui si conosce la distanza, è possibile perciò calcolare, in base alla grandezza fotometrica apparente, la grandezza che la stella assumerebbe quando venisse portata ad una distanza prefissata. Si chiama grandezza assoluta di una stella la grandezza che essa assumerebbe alla distanza di 10 parsec, che è la distanza dalla quale il diametro dell'orbita terrestre è visto sotto l'angolo di 0".1, e vale ottre 2 milioni di volte la distanza Terra-Sole.

La grundezza assoluta dipende evidentemente solo dalla luminosità intrinseca della stella, e ne dà la valutazione. Paragonando le grandezze assolute fra di loro, si vede così che Sirio, che è per noi la stella più brillante del firmamento, è intrinsecamente assai meno brillante di altre stelle, e che deve perciò il suo grande splendore più alla distanza relativamente piccola che alla propria luminosità intrinseca.

Coronz. — La classificazione delle stelle rispetto al colore è fatta oggi in termini molto precisi. Nella tabella a pag. 52-53 ci limitiamo a distinguere i colori seguenti: bianco, giallo, aranciato, rosso, e le gradazioni intermedie. Avvertiamo che l'indicazione BG significa colore intermedio fra il bianco e il giallo, ma più prossimo al bianco che al giallo, mentre l'indicazione GB significa colore più prossimo al viallo che al bianco.

DISTANZA DELLE STELLE. — È data, nella tabella, in anni-luce. L'anno luce è lo spazio percorso dalla luce in un anuo. Poichè la velocità della luce è poco meno che 300.000 chilometri al minuto secondo, l'anno-luce risulta eguale a km. 9×10<sup>14</sup> circa, ossia nove trillori di chilometri (1).

Velocità. — La velocità da cui una stella è animata, data nella tabella in km. per secondo, si può sempre come pire come la risultante di due velocità componenti, la velocità radiale e la velocità trasversale. La prima è la componente secondo la direzione che congiunge la stella con la Terra, ed è perciò la velocità con cui la stella si allontana o si avvicina a noi; la seconda è la componente perpendicolare alla detta direzione. Tali due componenti vengono determinate con metodi e ricerche del tutto differenti e indipendenti; la velocità radiale mediante l'osservazione degli spostamenti che, secondo il principio di Doppler, la variazione di distanza determina nelle righe dello spettro; la velocità traisversale determinando, me diatte esservazioni di posizione, lo spostamento angolare subito dall'astro in un anno, cioè quel che si chiama il moto proprio dell'astro. Quando di questo si conosca la distanza, essa, moltiplicata per il

<sup>(1)</sup> Il parsec, unità di lunghezza a cui abbiamo fatto prima riferimento, e che si definisce come la distanza dalla quale il diametro dell'orbita terrestre si vede sotto l'angolo di 1", equivale a poco più di 3 anni-luce.

moto proprio, ci dà la velocità trasversale. Dalle due componenti, la velocità risultante, ossia la velocità totale, si determina con la

semplice applicazione del teorema di Pitagora

DIAMETIA STELLARI. — I diametri stellari, espressi in diametri solari, sono stati finora determinati direttamente soltauto per pochissime stelle. Tale determinazione è basata sulla misura (per mecco dell'interferometro) del d'ametro angolare, e sulla conoscenza della distanza, che permette di convertire il diametro angolare in diametro ingeare. Per gruppi non ancora molto numerosi di attre stelle, la conoscenza dei diametri angolari risulta da ricerche molto recenti e da fatti in parte ipotetici: per queste stelle, perceiò, i van possono sempre ritenersi almeno come indici approssimativi dell'ordine di erandezza.

Altrettanto dicasi delle temperature.

Oltre a questi dati sono contenuti nella tabella i due elementi seguenti, che permettono di rintracciare facilmente la stella in cielo: 1º il giorno in cut la stella passa in meridiano (a Torino) alle ore 21; 2º) l'altezza sull'orizzonte nella quale la stella si trova al momento del passaggio in meridiano. Avvertasi che ad ogni giorno ogni stella passa per uno stesso meridiano con quattro minuti di anticipo, cosicchè, per esempio, la stella a Persei, che passa in meridiano alle 21 il 4 gennaio, passerà in meridiano alle 23 il 4 dicembre, alle 19 il 4 febbraio.

Per località italiane diverse da Torino, il passaggio in meridiano alle ore 21 avviene, se trattasi di località situate verso Est rispetto a Torino, in date posteriori, e precisamente in ragione di un giorno per ogni grado di longitudine.

I dati raccolti in questa tabella dànno un'idea delle conoscenze a cui l'astronomia moderna è pervenuta intorno alle stelle.

#### TABELLE RELATIVE AL SISTEMA SOLARE.

Diamo in queste tabelle 1 principali elementi relativi ai pianeti maggiori e, in quanto sia possibile, al Sole ed alla Luna. Oltre che, poi, per 1 pianeti maggiori, diamo anche le caratteristiche di due pianetini (1).

DATI INBERTIT AL MOVIMENTO. — La distanza di un pianeta dal Sole varia a causa della forma, non circolare ma alquauto allungata, dell'orbita descritta dal pianeta, nonchè a causa della posizione eccentrica che il Sole ha rispetto all'orbita medesima. Fra i grandi pianett, il nuovo pianeta Plutone è quello che ha l'orbita

Sei pianetini sono stati scoperti all'Osservatorio di Pino Torinese, e due di essi hanno avuto i nomi di Sabauda e Littoria.

<sup>(1)</sup> I pianetini sono corpi che, come i pianeti maggiori, gravitano intorno al Sole, e sono situatt in una zona compresa fra le orbite di Giove e di Marte. Il primo pianetino è stato scoperto dal Piazzi nel 1801, ed ha il nome di Cerere. Oggi se ne contano oltre 1300.

più allungata e che quindi presenta le massime differenze di distanza. Nella tabella è data per ornuno dei pianeti la distanza media.

Diamo poi la durata della rivoluzione siderale, cioè il tempo impossibili di pianeta a compiere un giro intorno al Sole, e la durata
della rivoluzione sinodica. Quest'ultima è il tempo impiegato dal
pianeta per riprendere la stessa posizione relativa fra la Terra e il
Sole: in particolare essa dà quindi anche il tempo che decorre fra
due successive congiunzioni o fra due successive opposizioni (congiunzioni inferiori se si tratta dei pianeti interni Mercurio e Venere). La durata della rivoluzione sinodica dipende dalla distanza
che il pianeta ha dal Sole: è sempre maggiore di un anno per i
pianeti esterni, superando tale limite tanto meno quanto più il pianeta è lontano. Un pianeta interno può avere invece la rivoluzione
sinodica sia grandissima sia piccolissima, sempre a seconda della
distanza dal Sole, e perciò Venere, che è più lontano, l'ha maggiore di un anno, e Mercurio, più vicino, l'ha minore di un anno.

La durata della rotazione, tempo impiegato dal pianeta a compiere un giro intorno al proprio asse, è ancora sconosciuta per Venere e per la maggior parte dei pianetini, oltre che per Plutone, e malcetta per Mercurio e per Netuno. Per il Sole, Giove e Saturno, sono apprezzabili delle differenze di durata della rotazione fra le regioni equatoriali e le regioni circumpolari: dull'equatore ai poli la durata della rotazione va crescendo, ossia all'equatore la rota-

zione è più rapida.

Per il Sole, i due numeri dati nella tabella si riferiscono all'equatore e alla latitudine di 35°, e sono determinati dall'osservazione delle macchie solari. A latitudini superiori si hanno valori crescenti, ma diversi a seconda dello strato investigato.

DIMENSIONI E SPLENDORI. - Il diametro angolare apparente, e cioè l'angolo formato dalle visuali condotte da un punto della Terra ai due estremi del diametro equatoriale dell'astro, varia naturalmente con la distanza, la quale ultima, mentre il pianeta e la Terra si muovono ciascuno sulla propria orbita, varia non solo dall'opposizione alla congiunzione, ma, a causa della forma allungata delle orbite, anche da nna opposizione all'altra. Le variazioni sono particolarmente notevoli per i pianeti più vicini, appena apprezzabili o inapprezzabili per i più lontani. Altrettanto dicasi per le grandezze fotometriche, per le quali interviene come altro fattore anche la fase, notevolissima per i pianeti interni ed in tutto analoga alla fase lunare, ancora apprezzabile per Marte, del tutto inapprezzabile per gli altri pianeti. Le grandezze fotometriche date nella tabella si riferiscono all'epoca dell'opposizione, supponendo una opposizione che avvenga ad una distanza media. Per i pianeti interni si riferiscono invece all'epoca della massima elongazione.

Dei pianeti esterni, il solo che presenti oscillazioni di luminosità apparente molto considerevoli è Marte, che in opposizione ha unedia la grandezza —1.8, ma nelle grandi opposizioni può raggiungere anche la grandezza —2.8, mentre in congiunzione scende fino

a +1.6.

Per Saturno la grandezza fotometrica, più che per trovarsi il pianeta in opposizione o in congiunzione, varia a seconda della posizione in ila Terra si trova rispetto all'anello, a seconda cioè che noi vediumo l'anello più o meno di fronte, o di taglio, potendo trovarsi la Terra anche nel piano stesso dell'anello, nel qual caso esso rimane del tutto invisibile. I due numeri dati per la grandezza fotometrica di Saturno, si riferiscono appunto al caso di massima e di minima visibilità dell'anello.

Massa, densità, gravità. — La tabella non richiede alcuna spiegazione.

DATI RELATIVI AI SATELLITI. — Diamo per ogni pianeta le indicazioni relative ai rispettivi satelliti, disposti per ordine di distanza dal rispettivo pianeta. Il numero seritto nella prima colonia corrisponde invece all'ordine con cui i satelliti sono stati scoperti. La distanza media s'intende rispetto al centro del rispettivo satellite, ed è data, oltre che in migliata di chilometri, anche in rapsorto la regio del rispettivo pianeta preso come unità. Cosa la Luna dista dal centro della Terra 384.000 km., equivalenti a 60.4 volte la lunplezza del raggio medio terrestre.

Il periodo siderale è il tempo impiegato dal satellite a compiere un giro iutorno al pianeta. La massa è data in rapporto alla massa

della Luna presa come unità.

Per quanto riguarda i diametri devesi avvertire che, eccetto naturalmente per la Luna, ed anche per i quattro maggiori satelliti
di Giove, essi risultano da misure molto delicate, e i valori dati non
possono aspirare a molta precisione: debbono anzi intendersi non
più che come indicazioni del rispettivo ordine di grandezza.

Il 3° satellite di Saturno, Iapetus, presenta notevoli variazioni di splendore, dovute certamente all'avere esso una forma allungata per la quale si trova a presentare alla Terra una superficie di diversa estensione da un'epoca ad un'altra.

Ai nove satelliti di Saturno si potrebbe aggiungerne un decimo, Temi, fra Titano e l'perione. Questo satellite è pero stato visto soltanto in due serie di fotografie, prese nel 1900 e nel 1904, e poi no più: la sua esistenza è perciò da considerarsi come incerta, Inotre l'anello che circonda Saturno è costituito da un sistema di numerosissimi corpuscoli che girano intorno al pianeta, ed hanno perciò il carattere di altrettanti satelliti.

I satelliti, nella loro maggioranza, si muovono intorno ai rispetir pianeti con movimento diretto, vale a dire nello stesso senso in cui la Terra e tutti i pianeti girano intorno al Sole. Il movimento avviene generalmente in piani poco inclinato petento al piano del-Peclittica (piano dell'orbita terrestre). Vi sono tuttavia alcune eccezioni. L'ottavo ed il nono satellite di Giove si muovono nel sensopposto a quello dei pianeti, e cioè, come si dice, il loro moto è retrogrado. Retrogrado è pure il moto del nono satellite di Saturno, del satellite di Nettuno, e di tutti e quattro i satelliti di Urano.

Per questi ultimi si deve anche aggiungere che si muovono tutti in uno stesso piano, il quale è quasi perpendicolare al piano dell'eclittica, formando con questo un angolo di circa 98 gradi.

#### POSIZIONI GEOGRAFICHE DELLE PIU' IMPORTANTI LOCALITA' DEL PIEMONTE.

Diamo, oltre alla latitudine ed alla longitudine rispetto al meridiano dell'Europa centrale (vedanai le spiegazioni relative ai fusi orari) anche la longitudine rispetto all'Osservatorio Astronico di Torino (Pino Torinese). Quest'ultima porta il segno - se la località è situata ad Ovest, il segno - se la località è situata ad Est; e poichè è espressa in tempo, dà direttamente la quantità che deve essere rispettiviamente aggiunti o sottratta al tempo del passaggio in meridiano del Sole e della Luna dato per Torino, per ottenere il tempo del passaggio nel meridiano del luogo considerato, e ciò a meno di errori assolutamente trascumbili. In modo meno prezione anche per avere i tempi del sorgere e del tramontare del Sole e della Luna. L'errore che si commette è maggiore per la Luna che per il Sole, ed è tanto maggiore quanto più il luogo differisce da Torino in latitudine.

#### COORDINATE MAGNETICHE.

Dàuno la direzione secondo cui si dispone in ciascun luogo l'ago magnetico. Un ago magnetico disposto in modo da poter liberamente oscillare intorno alla verticale (com'è nelle comuni bussole magnetiche) si dispone secondo una direzione la quale fa un certo angolo col meridiano, ossia con la direzione del Nord geografico. Tale angolo è la dectinazione magnetica. Esso varia da luogo a luogo, e, per uno stesso luogo, varia col tempo in modo regolare (1). In Italia la declinazione magnetica varia all'incirca di 10' all'anno, nel senso che l'ago va gradatamente avvicinandosi alla direzione del meridiano geografico. Vi è anche una piccola regolare oscillazione diurna, variabile da luogo a luogo.

L'inclinazione magnetica è invece l'angolo che l'ago magnetico forma col piano orizzontale quando sia lasciato libero di oscillare intorno a una retta orizzontale disposta in senso perpendicolare al meridiano. Anch'essa varia da luogo a luogo e varia col tempo. Attualmente in Italia l'Inclinazione aumenta di l'all'anno.

Nella tabella diano per le principali località del Piemonte i valori dell'uno e dell'altro elemento, relativi al 1º gennaio 1935. È superfino osservare che, conoscendo la declinazione magnetica di un luogo, è possibile orientarsi per mezzo della bussola, vale a dire determinare, mediante l'osservazione dell'ago magnetico, la direzione del Nord geografico.

In talune località di particolari nature geologiche le variazioni sono invece rregolari.

# GENNAIO

		Giorna  -		-	50	LE			LICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
Di	ata	settimena	Bor	Borge		Passa in meridiano		nonta	BICORREADE CIVIDI II RISS
Г			h	m	h m		h	m	
÷	1	M	8	7		14	16		Circoncisione di N. S.
	2	M		7	32	42		58	
	3	G		7		10		59	
	4	V		7		38	17	0	
	5	S		7		6		1	1: N. O.
ě	6	D		7	34	33		2	Epifania di N. S.
	7	L	8	7	34	1 59	17	3	
	8	M		6		5 25		4	Genetliaco di S. M. la Regina
	9	M		6		5 51		6	
	10	G		6		3 16		7	
	11	v		6		3 40		8	
	12	s		5	3'	7 4		9	
*	13	D		5	3'	7 27		11	
				4	n	7 50	17	12	
	14	L	8			3 12	1/	13	
	15	M		4		8 33		14	
	16	M		3		8 53		15	
	17	G V		3		9 13		17	
	18			2		9 32		18	
_	19	S		1		9 50		19	
4	20	D		-					
	21	L	8	1		0 8	1	7 20	
	22	M	8	0		0 25		21	
	23		7			0 41		23	
	24			58		0 56		24	
	25			58		11 11		26	
	26			57		11 25		27	
4	27	D		56	4	11 38		28	
	28	L		7 55		11 50	1	7 30	
	28			54		42 1		31	
	30			52		42 12		33	
	31			51		42 22		34	
	0.	· ·		3.					

I giorni aumentano di 53 minuti. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 35 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 45 min.

### GENNAIO

			LUN	A					
Dı	nta	Sorge	Passa in meridrane	Tromesta	Età	FENOMENI ASTRONOMICI			
		h m	h m	h m					
	1	4 8	8 46	13 16	25	Giove in cong. con la Luna			
	2	5 22	9 42	13 58	26	Sole al perigeo			
	3	6 34	10 44	14 53	27				
	4	7 36	11 48	16 2	28				
	5	8 27	12 51	17 22	29	Eclisse di Sole - Luna nuova a 6 ore 20 min.			
	6	9 7	13 52	18 46	1	Luna perigea - Venere in congiunz, con la Luna			
	7	9 39	14 49	20 9	2				
	8	10 5	15 41	21 30	3	Saturno in cong. con la Luna			
	9	10 28	16 32	22 48	4				
1	0	10 50	17 21		5				
3 1	1	11 13	18 8	0 3	6	Primo quarto a 21 ore 55 min.			
1	2	11 37	18 58	1 17	7				
1	3	12 6	19 48	2 31	8				
1	4	12 39	20 40	3 43	9				
1	5	13 20	21 33	4 50	10				
1	6	14 10	22 27	5 50	11				
1	7	15 7	23 18	6 41	12				
1	8	16 9		7 23	13				
1	9	17 14	0 8	7 57	14	Eclisse di Luna - Luna piena a 16 ore 44 min.			
2	10	18 18	0 55	8 25	15				
	21	19 22	1 39	8 48	16	Sole in Acquario - Luna apogea			
	2	20 25	2 21	9 8	17				
	3	21 28	3 1	9 26	18				
2	4	22 30	3 41	9 43	19				
2	5	23 34	4 21	10 1	20				
2	26		5 2	10 21	21	Marte in congiunzione con la Luna			
€ 2	27	0 41	5 46	10 44	22	Ultimo quarto a 20 ore 59 min.			
	88	1 49	6 35	11 12	23				
	29	3 0	7 27	11 48	24	Giove in cong. con la Luna			
	30	4 11	8 24	12 35	25				
8	31	5 16	9 25	13 35	26				

#### FEBBRAIO

		Signe		SOLE		
	Data	oattimena	Sorge	Passa in meridiano	Tramonta	BICORRENZE CIVILI E BELIGIOSE
			h m	h m s	h m	
	1	V	7 50	12 42 31	17 35	
	2	S	49	42 39	37	
4	3	D	48	42 46	38	
	4	L	7 47	42 53	17 40	
	5	M	46	42 59	41	
	6	M	45	43 4	42	
	7	G	43	43 8	44	
	8	v	42	43 11	45	
	9	S	40	43 14	47	
4	10	D	39	43 15	48	
		-				A THE THE PARTY OF
	11	L	7 38	43 16	17 50	Anniversario Patto Lateranense
	12	M	36	43 16	51	
	13	M G	35	43 15	53	
	14	V	34	43 14 43 12	54 55	
	15 16	S	32	43 12	57	
4		D	28	43 5	58	Settuagesima
T	17	D	28	43 0	90	Settuagesima
	18	L	7 26	43 1	18 0	
	19	M	25	42 56	2	
	20	M	24	42 50	3	
	21	G	22	42 43	4	
	22	V	20	42 36	6	
	23	S	19	42 28	7	
4	24	D	18	42 20	8	Sessagesima
	25	L	7 16	42 11	18 9	
	26	M	15	42 2	11	
	27	M	13	41 52	12	
	28	G	11	41 41	14	

I giorni aumentano di 1 ora 18 min, Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 33 min, Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 39 min,

### FEBBRAIO

1		LUN	A		
Data	Sorge	Passa in moridiare	Tramonta	Età	FENOMENI ASTRONOMICI
1	h m	h m	h m		
1	6 13	10 28	14 49	27	
2	6 58	11 31	16 11	28	
• 8	7 34	12 30	17 36	29	Eclisse di Sole - Luna nuova a 17 ore 27 min.
	0 1	10.00	10 1		Tona continue Saturna in comme to Tama
5	8 4	13 26	19 1 20 23	0	Luna perigea - Saturno in cong. con la Luna Venere in cong. con la Luna
6	8 29	14 19 15 11	20 23	2	venere in cong. con la Luna
7	8 52 9 16	16 1	23 0	3	
8	9 40	16 52	23 0	4	
9	10 8	17 43	0 17	5	
3 10	10 8	18 36	1 31	6	Primo quarto a 10 ore 25 min.
3 10	10 40	10 00	1 01	0	Frimo quarto a 10 ore 25 mm.
11	11 19	19 29	2 41	7	
12	12 6	20 23	3 45	8	
13	13 0	21 15	4 39	9	
14	14 0	22 5	5 23	10	
15	15 4	22 52	5 59	11	
16	16 8	23 37	6 29	12	
17	17 13		6 53	13	Mercurio in congiunzione inferiore col Sole
<b>18</b>	18 16	0 20	7 14	14	Luna piena a 12 ore 17 min Luna apogea
19	19 19	1 0	7 33	15	Il Sole entra in Pesci
20	20 22	1 40	7 51	16	Saturno in congiunzione col Sole
21	21 26	2 20	8 8	17	
22	22 31	3 1	8 27	18	
28	23 38	3 44	8 49	19	Marte in cong. con la Luna
24		4 30	9 14	20	
25	0 47	5 20	9 47	21	Giove in cong. con la Luna
€ 26	1 56	6 14	10 28	22	Ultimo quarto a 11 ore 14 min.
27	3 1	7 11	11 19	23	
28	3 59	8 11	12 25	24	

## MARZO

	Date	Giorno -		SOLE				
	Data	settimasa	Sorge	Passa in meridiano	Tramonta	RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE		
			h m	h m s	h m			
	1	V	7 9	12 41 30	18 15			
	2	S	7	41 18	16			
-	¥ 3	D	6	41 6	18	Quinquagesima		
	4	L	7 4	40 54	18 19			
	5	M	2	40 41	20	Ultimo di Carnevale		
	6	M	1	40 27	22	Le Ceneri		
	7	G	6 59	40 13	23			
	8	V	57	39 59	25			
	9	S	55	39 44	26			
	¥ 10	D	53	39 29	28	1 <sup>a</sup> di Quaresima		
	11	L	6 51	39 14	18 29			
	12	M	49	38 58	30			
	13	M	47	38 42	32	Tempora		
	14	G	45	38 26	33	Commem. di Re Umberto I		
	15	V	43	38 9	34	Tempora		
	16	S	42	37 52	35	Tempora		
	¥ 17	D	40	37 34	36			
	18	L	6 38	37 17	18 38			
	¥ 19	M	36	36 59	39	S. Giuseppe		
	20	M	34	36 41	40			
	21	G	32	36 23	42			
	22	V	31	36 5	43			
	23	S	29	35 47	44	Anniversario Fondazione Fasci		
	<b>4</b> 24	D	27	35 29	46			
	25	L	6 25	35 11	18 47			
	26	M	23	34 52	48			
	27	M	21	34 34	49			
	28	G	20	34 16	50			
	29	V	18	33 57	52			
	30	S	16	33 39	53			
	₩ 31	D	14	33 21	54			

I giorni aumentano di 1 ora 34 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese; 31 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese; 1 ora 38 min.

### MARZO

		LUNA										
Da	ta	801	rge		esa In idiano	T	anosta	Età	FENOMENI ASTRONOMICI			
		h	m	b	m	ì	m					
1		4	48	8	11	1	3 41	25				
2	3	5	28	10	11	1	5 3	26				
2	3	в	0	11	8	1	6 26	27	**			
		0	27	3.0	2		77 40	00	Nettuno in opposizione col Sole - Luna perigea -			
	5	6			56		7 49 9 11	28	Saturno in cong. con la Luna			
	6		16		47		0 33	29	Luna nuova a 3 ore 40 min.			
	7	7			39		1 52	1 2	Y ' 1 T			
	8		7		32		3 10	3	Venere in cong. con la Luna			
	9		39		26		3 10	4				
10			17		21		0 25	5				
11	0	В	14	14	21		0 25	0				
1	1	10	2	18	16		1 34	6				
3 1	2	10	55	18	10		2 32	7	Primo quarto a 1 ora 30 min.			
1	3	11	53	20	1		3 21	8				
1	4	12	55	20	49		4 0	9				
1	5	14	0	21	35		4 31	10				
7	6	15	4	29	18		4 57	11				
1	7	16	7	25	59		5 20	12	Luna apogea			
1	0	17	30	01	3 39		5 39	10				
1							5 58	13				
2 2		18 19			20		6 15	14	Y			
2		20			1 1		6 34	15 16	Luna piena a 6 ore 31 min. Sole in Ariete - Principia la primavera a 14 ore			
2		21			43		6 55	17	Marte in cong. con la Luna			
2		22			2 28		7 20	18	marce in cong. con la muna			
2		23			3 17		7 50	19	Giove in cong. con la Luna			
2	12	20	40		, 17		1 30	19	Giove in cong. con la buna			
2	15	_	-		1 9		8 28	20				
2	16		52		5 4		9 16	21				
€ 2			51	-	3 2		10 14	22	Ultimo quarto a 21 ore 51 min.			
2	8	2	42		7 1		11 24	23				
	19		23		7 58		2 41	24				
8	00	3	57		8 54		14 0	25				
8	31	4	26		9 48		15 21	26				

APRILE

				SOLE		-
	Data	Sieres				RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
Ľ	лаца	settimara	Sorge	Passa in meridiano	Tramenta	RICURRENZE CIVILI E RELIGIOSE
			h m	h m s	h m	
	1	L	6 12	12 33 3	18 55	
	2	M	11	32 45	57	
	3	M	9	32 27	58	
	4	(t	7	32 9	19 0	
	5	V	5	31 52	1	
	6	S	3	31 34	2	
4	7	D	1	31 17	4	di Passione
	8	L	5 59	31 0	19 5	
	9	M	57	30 43	6	
	10	M	55	30 27	7	
	11	G	53	30 10	8	
	12	V	51	29 54	10	
	13	S	50	29 39	11	
+	14	D	49	29 23	12	delle Palme
	15	L	5 47	29 8	19 13	
	16	M	45	28 53	14	
	17	M	44	28 39	16	
	18	G	42	28 25	17	
	19	V	40	28 11	19	
	20	S	- 38	27 57	20	
4	21	D	36	27 44	21	Pasqua di Resurrezione - Natale di Roma
	22	L	5 34	27 32	19 22	dell'Angelo
	23	M	33	27 20	24	
	24	M	31	27 8	25	
	25	G	29	26 57	26	
	26	v	28	26 46	27	
	27	S	26	26 36	28	
4	28	D	25	26 27	30	in Albis
	29	L	5 24	26 18	19 31	
	30	M	22	26 9	32	

I giorni aumentano di 1 ora 27 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 34 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese; 1 ora 47 min.

## APRILE

		LUN	A				
Data	Sorge	Passa in maridizza	Tramosto	Età	FENOMENI ASTRONOMICI		
	h m	h m	h m				
1	4 51	10 40	16 41	27	Luna perigea - Saturno in cong. con la Luna		
2	5 15	11 31	18 2	28	and progen seems in verg. con in Zune		
• 8	5 39	12 24	19 22	29	Luna nuova a 13 ore 11 min.		
4	6 5	13 16	20 42	0			
5	6 35	14 11	22 0	1	W		
6	7 11	15 7	23 14	2	Marte in opp. col Sole-Venere in cong. colla Luna		
7	7 54	16 4		3			
8	8 45	17 0	0.10				
9	9 42	17 53	0 19	4 5			
3 10	10 45	17 53	1 13	6	Primo quarto a 18 ore 42 min.		
11	11 49	19 31	2 31	7	rrimo quarto a 16 ore 42 mm.		
12	12 54	20 15	2 59	8			
13	13 57	20 57	3 23	9	Luna apogea		
14	15 0	21 37	3 44	10	name abolica		
15	16 3	22 17	4 3	11			
16	17 7	22 58	4 21	12			
17	18 11	23 40	4 39	13	Marte in cong. con la Luna		
2 18	19 17		5 0	14	Luna piena a 22 ore 10 min.		
19	20 26	0 25	5 24	15			
20	21 36	1 13	5 52	16	Giove in cong. con la Luna		
21	22 44	2 5	6 28	17	Sole in Toro		
22	23 46	3 0	7 14	18	Urano in cong. col Sole - Occultaz. di Antares (1)		
23		3 58	8 9	19			
24	0 39	4 56	9 16	20			
25	1 22	5 53	10 29	21			
€ 26	1 58	6 48	11 46	22	Ultimo quarto a 5 ore 21 min.		
27	2 27	7 40	13 4	23	Mercurio in congiunzione superiore col Sole		
28	2 53	8 31	14 21	24	Saturno in cong. con la Luna		
29	3 16	9 21	15 39	25	Luna perigea		
30	3 40	10 11	16 57	26			
	- 10						

Scomparsa della stella dietro il disco della Luna a 0 ore 57 min. — Riapparizione della stella fuori dal disco della Luna a 2 ore 15 min.

## MAGGIO

SOLE

E	hata	Sioree settimana	Forge	Passa in meridiano	Tramonta	RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
-			h m	h m s	b m	
	1	M	5 20	12 26 1	19 33	
	2	G	19	25 54	35	
	3	V	18	25 47	36	
	4	S	16	25 40	37	
+	5	D	15	25 34	38	
	6	L	5 13	25 29	19 39	
	7	M	12	25 24	40	
	8	M	10	25 20	42	
	9	G	9	25 17	43	
	10	V	8	25 14	44	
	11	S	6	25 11	45	
4	12	D	5	25 9	46	
	13	L	5 4	25 8	19 48	
	14	M	2	25 7	49	
	15	M	1	25 7	50	
	16	G	5 0	25 7	51	
	17	V	4 59	25 8	52	
	18	S	58	25 9	54	
4	19	D	57	25 11	55	
	20	L	4 56	25 14	19 56	
	21	M	55	25 17	57	
	22	M	54	25 21	58	
	23	G	53	25 25	59	1 111
	24	V	52	25 29		Anniversario dell'entrata in guerra
	25	S	51	25 34	1	
Œ	26	D	50	25 40	2	
	27	L	4 49	25 47	20 3	Rogazioni
	28	M	49	25 54	4	Rogazioni
	29	M	48	26 1	4	
4			47	26 9	5	Ascensione
	31	V	47	26 17	6	

l giorni aumentano di 1 ora 6 mm. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese; 37 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese; 2 ore 9 min.

# MAGGIO

1		LUNA				
	Data	Sorge	Passa is meridises	Tramouta	Età	FRNOMENI ASTRONOMICI
-		h m	h m	h m		
	1	4 2	11 3	18 15	27	
	2	4 32	11 56	19 34	28	Luna nuova a 22 ore 36 min.
	3	5 5	12 52	20 50	0	
	4	5 45	13 49	22 0	1	
	5	6 33	14 46	23 0	2	Venere in cong. con la Luna
	6	7 28	15 42	23 49	3	
	7	8 31	16 34		4	
	8	9 36	17 24	0 28	5	
	9	10 41	18 9	0 59	6	
	3 10	11 45	18 52	1 25	7	1º quarto a 12 ore 54 min Giove in opp. col Sole
	11	12 48	19 33	1 46	8	Luna apogea
	12	13 52	20 13	2 7	9	
	13	14 54	20 54	2 24	10	
	14	15 58	21 35	2 43	11	Marte in cong. con la Luna
	15	17 4	22 19	3 2	12	
	16	18 11	23 6	3 25	13	
	17	19 21	23 57	3 52	14	Giove in cong. con la Luna
	<b>2</b> 18	20 32		4 26	15	Luna piena a 10 ore 57 min.
	19	21 37	0 52	5 10	16	
	20	22 34	1 50	6 2	17	
	21	23 21	2 49	7 7	18	
	22	23 59	3 48	8 20	19	Sole in Gemelli
	23		4 44	9 37	20	
	24	0 30	5 37	10 54	21	
	€ 25	0 57	6 28	12 11	22	Ultimo quarto a 10 ore 44 min Luna perigea
	26	1 20	7 17	13 26	23	Saturno in cong. con la Luna
	27	1 43	8 6	14 42	24	
	28	2 6	8 55	15 58	25	
	29	2 32	9 47	17 15	26	
	30	3 2	10 40	18 30	27	
	31	3 38	11 36	19 42	28	

## GIUGNO

RELIGIOSE

		Giorne -		SOLE		
	Data	settimana	Sorge	Passa in meridiano	Tramonta	RICORRENZE CIVILI E
-			b m	h m s	h m	
	1	8	4 46	12 26 25	20 7	
H	F 2	D	46	26 34	8	Festa dello Statuto
	3	L	4 45	26 44	20 9	
	4	M	45	26 54	20 9	
	5	M	44	27 4	11	
	6	G	44	27 14	11	
	7	V	43	27 25	12	
	8	8	43	27 36	13	
1		D	42	27 48	13	Pentecoste
						1 encousage
	10	L	4 42	27 59	20 14	
	11	M	42	28 11	14	
	12	M	42	28 23	15	Tempora
	13	G	41	28 35	16	
	14	V	41	28 47	16	Tempora
	15	S	41	29 0	17	Tempora
Þ.	16	D	41	29 13	17	SS. Trinità
	17	L	4 41	29 25	20 18	
	18	M	42	29 38	18	
	19	M	42	29 51	18	
i)	F 20	G	42	30 4	19	Corpus Domini
	21	V	42	30 17	19	*
	22	S	42	30 30	19	
N.	F 23	D	43	30 43	19	
	24	L	4 43	30 56	20 19	
	25	M	43	31 9	19	
	26	M	43	31 22	19	
	27	G	44	31 34	19	
	28	V	44	31 47	19	
	29	S	45	31 59	19	
E	F 30	D	45	32 12	19	

l giorni aumentano fino al 22 di 16 min., e dimin. dal 22 di 3 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 41 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 2 ore 32 min.

# GIUGNO

		LUN	A		
Data	Sorge	Passa in merigians	Tramaeta	Età	FENOMENI ASTRONOMICI
	h m	h m	h m		
0 1	4 23	12 33	20 46	29	Luna nuova a 8 ore 52 min.
2	5 16	13 29	21 40	1	
3	6 15	14 24	22 23	2	
4	7 20	15 15	22 58	3	
5	8 26	16 2	23 26	4	Venere in cong. con la Luna
6	9 31	16 47	23 49	5	renere in cong. con in suna
7	10 35	17 29		6	
8	11 39	18 9	0 10	7	Luna apogea
3 9	12 41	18 49	0 29	8	Primo quarto a 6 ore 49 min.
10	13 44	19 29	0 46	9	
11	14 48	20 12	1 5	10	Marte in cong. con la Luna
12	15 53	20 57	1 26	11	autice in cong. con at build
13	17 3	21 46	1 51	12	
14	18 14	22 39	2 22	13	Giove in cong. con la Luna
15	19 22	23 37	3 1	14	
₾ 16	20 24		3 51	15	Luna piena a 21 ore 20 min.
17	21 16	0 37	4 52	16	
18	21 58	1 37	6 4	17	
19	22 32	2 36	7 22	18	
20	23 0	3 32	8 41	19	Luna perigea
21	23 25	4 25	10 0	20	Mercurio in congiunzione inferiore col Sole
22	23 48	5 15	11 17	21	Sole in Cancro - Com. l'est. a 10 ore - Satur. in cong.
€ 23		6 4	12 33	22	Ultimo quarto a 15 ore 21 min. [colla Luna
24	0 11	6 53	13 48	23	
25	0 36	7 43	15 3	24	
26	1 4	8 34	16 17	25	
27	1 37	9 28	17 30	26	
28	2 18	10 24	18 36	27	
29	3 7	11 20	19 33	28	T 00 17 ' F.11 1' C-1
<ul><li>30</li></ul>	4 3	12 14	20 20	29	Luna nuova a 20 ore 45 min Eclisse di Sole

### LUGLIO

RICORBENZE CIVILI E RELIGIOSE

	T	SOLE								
Data	Giorno	Passe								
	sottimass	Borge	in meridiano	Tramonta						
		h m	h m s	h m						
1	L	4 46	12 32 24	20 19						
2	M	46	32 35	19						
3	M	47	32 47	19						
4	G	47	32 58	19						
5	V	48	33 9	19						
6	S	48	33 19	19						
<b>⊕</b> 7	D	49	33 30	18						
8	L	4 50	33 39	20 18						
9	M	50	33 49	18						
10	M	51	33 58	17						
11	G	52	34 6	17						
12	V	52	34 14	16						
13	S	53	34 22	15						
¥ 14	D	54	34 29	15						
15	L	4 55	34 36	20 14						
16	M	56	34 42	13						
17	M	57	34 48	13						
18	G	58	34 53	12						
19	V	59	34 58	11						
20	S	5 0	35 2	10						
¥ 21	D	1	35 5	9						
22	L	5 2	35 8	20 8						
23	M	3	35 11	7						
24	M	4	35 13	6						
25	G	5	35 14	5						
26	V	6	35 15	4						
27	S	8	35 15	3						
₩ 28	D	9	35 15	1						
29	L	5 10	35 14	20 0						
30	M	11	35 12	19 59						
31	M	12	35 10	58						

I giorni diminuiscono di 47 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 40 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 2 ore 20 min.

# LUGLIO

	LUNA						
1	Data	Sorge	Pass		Tranenta	Età	FENOMENI ASTRONOMICI
		h m	l h	m	h m		
	1	5 6	13	7	20 57	0	
	2	6 12	13	56	21 27	1	
	3	7 18	14	42	21 52	2	
	4	8 23	15	24	22 14	3	Sole apogeo
	Б	9 26	16	5	22 32	4	Venere in cong. con la Luna
	6	10 29	16	45	22 51	5	Luna apogea
	7	11 31	17	25	23 9	6	
3	8	12 34		6	23 29	7	Primo quarto a 23 ore 28 min.
	9	13 35		49	23 52	8	Marte in cong. con la Luna
	10	14 45		36		9	
	11	15 54		26	0 19	10	Giove in cong. con la Luna
	12	17 2	21		0 54	11	
	13	18 7		20	1 37	12	
	14	19 4	23	21	2 32	13	
	15	19 51			3 40	14	
3	16	20 30	0	21	4 57	15	Luna piena a 6 ore 0 min Eclisse di Luna
	17	21 1	1	20	6 19	16	
	18	21 28	2	16	7 41	17	Luna perigea
	19	21 52	3	8	9 1	18	Saturno in cong. con la Luna
	20	22 16	3	59	10 19	19	
	21	22 40	4	49	11 37	20	
C	22	23 7	5	40	12 53	21	Ultimo quarto a 20 ore 42 min.
	23	23 39	6	31	14 8	22	Sole in Leone
	24		7	24	15 21	23	
	25	0 17	8	19	16 29	24	
	26	1 3	9	14	17 28	25	
	27	1 56	10	9	18 17	26	
	28	2 57	11	1	18 57	27	
	29	4 1	11	51	19 29	28	
	30	5 7	12	38	19 56	29	Luna nuova a 10 ore 32 min Eclisse di Sole
	31	6 12	13		20 18	1	

## AGOSTO

RELIGIOSE

		Sierre		SOLE				
I	Data	settimana	Sorge	in m	Passi	lano	Tramonta	RICORRENZE CIVILI E
			h m	h	113	8	h m	
	1	G	5 13	12	35	8	19 57	
	2	V	14		35	4	55	
	3	S	15		35	0	54	
1	<b>₹</b> 4	D	16		34	56	53	
	5	L	5 17		34	51	19 52	
	6	M	18		34	45	50	
	7	M	20		34	38	48	
	8	G	21		34	31	47	
	9	V	22		34	23	46	
	10	S	24		34	15	45	
1	¥ 11	D	25		34	6	43	
	12	L	5 26		33	57	19 42	
	13	M	27		33	47	40	
	14	M	28		33	36	39	
1	¥ 15	G	29		33	25	37	Assunzione della B. V.
	16	V	31		33		35	
	17	S	32		33	1	33	
1	¥ 18	1)	33		32	48	32	
	19	L	5 34		32	35	19 31	
	20	M	35		32	22	29	
	21	M	37		32	8	27	
	22	G	38		31	53	25	
	23	V	39		31	38	24	
	24	S	40		31	23	22	
	¥ 25	D	41		31	7	20	
	26	L	5 43		30	51	19 19	
	27	M	44		30		17	
	28	M	45		30	17	15	
	29	G	46		30		14	
	30	V	47		29	42	12	

I giorni diminuiscono di 1 ora 22 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 36 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 55 min.

10

29 24

# AGOSTO

LUNA

	Data	Sorge	Passa is meridians	Transeta Età		FENOMENI ASTRONOMICI		
		b m	h m	b m				
	1	7 15	14 3	20 39	2			
	2	8 19	14 43	20 56	3	Luna apogea		
	3	9 20	15 23	21 15	4	Venere in cong. con la Luna		
	4	10 22	16 3	21 34	5			
	5	11 26	16 45	21 55	6			
	6	12 30	17 29	22 20	7	Marte in cong. con la Luna		
3	7	13 37	18 17	22 50	8=	▶ 1° quarto a 14 ore 23 min Giove in cong. colla L.		
	8	14 44	19 8	23 29	9	Massimo splendore di Venere		
	9	15 49	20 5	-	10			
	10	16 49	21 2	0 17	11	Mercurio in congiunzione superiore col Sole		
	11	17 40	22 2	1 17	12			
	12	18 23	23 2	2 29	13			
	13	18 58	24 0	3 49	14			
0	14	19 27		5 11	15 w	Luna piena a 13 ore 44 min.		
	15	19 53	0 55	6 34	16	Luna perigea - Saturno in cong. con la Luna		
	16	20 18	1 48	7 56	17			
	17	20 43	2 40	9 17	18			
	18	21 10	3 32	10 36	19			
	19	21 41	4 25	11 54	20			
	20	22 17	5 19	13 10	21			
6	21	23 1	6 14	14 21		Ultimo quarto a 4 ore 17 min.		
	22	23 52	7 10	15 23	23	Ottimo quarto a 4 ore 17 mm.		
	23		8 5	16 16	24			
	24	0 50	8 58	16 58	25	Sole in Vergine		
	25	1 53	9 48	17 32	26			
	26	2 59	10 36	18 0	27			
	27	4 3	11 20	18 24	28			
	28	5 7	12 2	18 46	29			
	29	6 10	12 42	19 4	30 <	Luna nuova a 2 ore 0 min.		
	30	7 12	13 22	19 22	1	Luna apogea - Venere in cong. con la Luna		
	31	8 14	14 2	19 40	2	Saturno in opposizione col Sole		

# SETTEMBRE

				SOLE		RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
		Giorno cottimaca	Sorge	Passa in meridiano	Tramonta	RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
			h m	h m s	h in	
ŀ	1	D	5 49	12 29 5	19 9	
	2	L	5 51	28 46	19 7	
	3	M	52	28 27	5	
	4	M	53	28 8	3	
	5	G	54	27 49	1	
	6	V	56	27 29	18 59	
	7	S	57	27 9	57	
÷	8	D	58	26 48	55	
				26 28	18 53	
	9	L	5 59		51	
	10	M	6 0		49	
	11	M	2	25 46	48	
	12	G	3	25 25	46	
	13	V	4	25 4	46	
	14	S	5	24 43	42	Genetliaco di S. A. R. il Princ. Ereditari
4	15	D	7	24 21	42	Generiaco di S. III an il all'all'all'all'all'all'all'all'all'al
	16	L	6 8	24 0	18 40	
	17	M	9	23 39	38	
	18	M	10	23 17	36	Tempora
	19	G	11	22 56	34	
	20	v	13	22 35		Tempora
	21	S	14	22 14		Tempora
*	22	D	15	21 53		
- A-	ords	_				
	23	L	6 16	21 32		
	24	M	17	21 11		
	25	M	19	20 50		
	26		20			
	27	V	21	20 9		
	28	S	22			
4	29	D	23	19 2	9 15	
	30	L	6 25	19	9 18 13	3

I giorni diminuiscono di 1 ora 32 min. Durata del orepuscolo civile al 15 del mese: 32 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 41 min.

# SETTEMBRE

			LUN	A		
Di	ata	Sorge	Passa ia maridiane	Transata	Età	PENOMENI ASTRONOMICI
		h m	h m	h m		
	1	9 16	14 43	20 1	3	
	2	10 20	15 26	20 24	4	
	8	11 25	16 12	20 52	5	C: 16
	4	12 31	17 1	21 26	6	Giove e Marte in cong. con la Luna
	5	13 35	17 54	22 10	7	D :
	6	14 36	18 49	23 3	8	Primo quarto a 3 ore 26 min.
	7	15 29	19 47		9	Nettuno in congiunzione col Sole
	8	16 15	20 45	0 7	10	Venere in congiunzione inferiore col Sole
	9	16 52	21 42	1 21	11	
	10	17 24	22 38	2 41	12	
	11	17 52	23 32	4 2	13	
21		18 17	20 02	5 25	14	L. piena a 21 h 18 m. (perigea) - Sat. cong. colla L.
	13	18 43	0 25	6 47	15	at prese was a so mi (portigon)
	4	19 9	1 18	8 9	16	
	15	19 40	2 13	9 30	17	
,	10	19 40	2 10	8 30	14	
1	16	20 15	3 8	10 50	18	
1	17	20 57	4 5	12 5	19	
1	18	21 47	5 2	13 13	20	
Œ I	19	22 44	5 59	14 10	21	Ultimo quarto a 15 ore 23 min.
9	20	23 46	6 53	14 57	22	
-	21		7 45	15 34	23	
	22	0 51	8 33	16 4	24	
	23	1 55	9 18	16 28	25	C. I. T. T. Coming Newtons and the
	24	2 59	10 1	16 50	26	Sole in Libra - Comincia l'autunno a 1 ora
	25	4 3	10 42	17 10	27	Venere in cong. con la Luna
	26	5 4	11 22	17 28	28	Luna apogea
0 :		6 5	12 2	17 47	29	Luna nuova a 18 ore 29 min.
	28	7 9	12 43	18 7	0	
	29	8 12	13 25	18 30	1	
	30	9 17	14 10	18 56	2	

# OTTOBRE

			SOL	E			RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
Data	Giores estimass	Sorge	Passs in merid	iano	Tram	onta	RICORRESSES CITED & REMOTOR
_		h m	h m		h	m	
1	M	6 26	12 18	50	18		
2	M	27		30		10	
3	G	28	18			8	
4	V	29		53		6	
5	S	31		34		5	
6	D	32	17	16		3	
7	L	6 33	16	58	18	1	
8	M	34		41		59	
9	M	35		25		57	
10	G	37		8		55	
11	V	38	12	52		54	
12	S	40		36		52	
¥ 13		41		21		50	
10						0	
14		6 43		5 7		48	
15		44		4 53		46	
16		45		4 39		44	
17		46		4 28		41	
18		47		4 14		39	
19		49		3 59		37	
# 20	) D	50	1	3 52	1	01	
21	L	6 52	1	3 41	1	7 36	
22		53	1	3 32	:	34	
25		54	1	3 23	3	33	
24		56	1	3 14	Į.	31	
21		57	1	3 7	,	30	
21		59		3 (		29	
¥ 2		7 0	1	2 5	1	27	
		7 1		12 4	2	17 25	Anniversario della marcia su Roma
2		7 1		12 4		23	
2		4		12 4		22	
3				12 3		200	
3	1 G		,	12 0		20	

I giorni diminuiscono di 1 ora 31 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 33 min.

Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 38 min.

# OTTOBRE

		LUN	~		FENOMENI ASTRONOMICI			
Data	Borge	Passa is meridiase	Transsta	Eth	FENOMENI ASTRONOMICI			
	h m	h m	h m					
1	10 22	14 58	19 29	3	Giove in cong. con la Luna			
2	11 27	15 49	20 8	4				
8	12 27	16 43	20 58	5	Marte in cong. con la Luna			
4	13 22	17 38	21 56	6				
3 5	14 9	18 34	23 5	7	Primo quarto a 14 ore 40 min.			
6	14 48	19 30		8				
7	15 21	20 24	0 19	. 9				
8	15 49	21 17	1 37	10				
9	16 16	22 9	2 56	11	Saturno in cong. con la Luna			
10	16 40	23 2	4 16	12				
11	17 7	23 55	5 37	13	Luna perigea			
2 12	17 35		6 59	14	Luna piena a 5 ore 38 min Mass, spl. di Venere			
13	18 9	0 51	8 21	15				
14	18 49	1 48	9 40	16				
15	19 38	2 47	10 54	17				
16	20 33	3 46	11 58	18				
17	21 35	4 45	12 50	19				
18	22 40	5 38	13 32	20	Mercurio in congiunzione inferiore col Sole			
€ 19	23 46	6 28	14 5	21	Ultimo quarto a 6 ore 36 min.			
20		7 15	14 32	22				
21	0 51	7 59	14 54	23				
22	1 53	8 40	15 15	24				
23	2 56	9 20	15 34	25	Luna apogea - Venere in cong. con la Luna			
24	3 58	10 0	15 53	26	Sole in Scorpione			
25	5 0	10 41	16 12	27				
26	6 3	11 23	16 35	28				
• 27	7 8	12 8	17 0	29	L. nuova a 11 ore 15 min Urano in opp. col Sole			
28	8 14	12 55	17 31	1				
29	9 19	13 46	18 9	2				
30	10 21	14 39	18 56					
31	11 18	15 34	19 51	4				

# NOVEMBRE

Ī		Gieras sattinasa Sorge		SOLE		
	* 1 2 3 4 4 5 6 6 7 8 8 9 * 10 11 12 13 14 15 15 16 * 17 18 19 20 21 22 23 * 24 25 26 27 28		Sorge	Passa in meridiano	Tramonta	RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE
			h m	h m s	b m	
12	1	V	7 6	12 12 34	17 19	Tutti i Santi
	2	S	7	12 32	17	Commemorazione dei defunti
	3	D	9	12 31	16	
	A	L	7 10	12 31	17 15	Festa della Vittoria
		M	12	12 32	14	rests della vittoria
		M	13	12 34	13	
		G	14	12 36	11	
		v	16	12 39	9	
		S	17	12 43	8	
4	10	D	19	12 48	7	
		_				
		L	7 20	12 54	17 6	Genetliaco di S. M. il Re
		M	21	13 0	5	
		M	23	13 8	4	
		G	24	13 16	2	
		V	26	13 25	1	
		S	27	13 35	17 0	
120	17	D	28	13 46	16 59	
	18	L	7 30	13 58	16 58	
	19	M	31	14 10	57	
	20	M	33	14 24	56	
	21	G	34	14 38	55	
	22	V	35	14 53	55	
	23	S	37	15 9	54	
4	24	D	38	15 26	53	
	95	L	7 39	15 43	16 52	
		M	40	16 1	10 5z 52	
		M	41	16 20	51	
		G	42	16 40	51	
	29	v	44	17 0	50	
	30	S	45	17 21	50	
		_		-1 21	00	

l giorni diminuiscono di 1 ora 8 min. Durata del crepuscolo civile ai 15 del mese: 34 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 42 min.

# NOVEMBRE

П			LUN	A		
	Data	Sorge	Passa in meridiane	Tramenta	Età	FENOMENI ASTRONOMICI
П		h m	h m	h m		
	1	12 6	16 30	20 56	5	Marte in cong. con la Luna
	2	12 47	17 24	22 7	6	ALGERT IN COME. CON IN MONTH
	3	13 21	18 17	23 22	7	
						. D :
3		13 50	19 9			➤ Primo quarto a 0 ore 12 min. Saturno in cong. con la Luna
	5	14 16	19 59	0 37	9	Saturno in cong. con la Luna
	6	14 40 15 5	20 50 21 41	1 54 3 11	10	
	8		21 41 22 34	4 30	12	Luna perigea
	9	15 32 16 3	23 30	5 50	13	Luna perigea
	10	16 40	23 30	7 11		X Luna piena a 15 ore 42 min.
4	10	10 40		4 11	14	A Dulla picila a 10 orc 42 min.
	11	17 24	0 28	8 28	15	
	12	18 17	1 28	9 38	16	
	13	19 19	2 28	10 37	17	
	14	20 25	3 25	11 24	18	
	15	21 32	4 19	12 2	19	
	16	22 38	5 8	12 32	20	
	17	23 42	5 52	12 57	21	
	£18		6 36	13 18	22	× Ultimo quarto a 1 ora 36 min.
	19	0 46	7 17	13 38	23	
	20	1 47	7 57	13 57	24	Luna apogea
	21	2 49	8 37	14 16	25	
	22	3 51	9 19	14 38	26	Venere in cong. con la Luna
	23	4 56	10 3	15 2	27	Sole in Sagittario
	24	6 1	10 49	15 31	28	
	25	7 7	11 39	16 7	29	
١,	26	8 12	12 33	16 50		X Luna nuova a 3 ore 36 min Giove in cong. con Luna
ľ	27	9 12	13 28	17 45	1	Giove in congiunzione col Sole
	28	10 4	14 25	18 49	2	Store in confiamations con some
	29	10 47	15 20	19 59	3	
	30	11 23	16 14	21 13	4	Marte in cong. con la Luna
		20	10 14	10		

# DICEMBRE

SOLE

			Gieree		9015		RICORRENZE CIVILI E RELIGIOSE		
* 1 2 3 4 5 6 7		settinava	Sorge	Passa in meridiano	Tramonta	BICORDAND CIVIDI B REMOTORS			
-				h m	h 100 s	h m			
4	,	1	D	7 46	12 17 43	16 49	1ª dell'Avvento		
		2	L	7 47	18 6	16 49			
		3	M	49	18 29	49			
		4	M	50	18 52	49			
		5	G	51	19 16	48			
		6	V	52	19 41	48			
		7	S	53	20 6	48			
Þ	Ęi	8	D	54	20 32	48	2ª dell'Avvento		
		9	L	7 55	20 58	16 48			
		10	M	55	21 25	47			
		11	M	56	21 52	47			
		12	G	57	22 20	47			
		13	V	58	22 48	47			
		14	S	59	23 16	47			
)	ŀ	15	D	59	23 45	48	3ª dell'Avvento		
		16	L	8 0	24 14	16 48			
		17	M	1	24 43	48			
		18	M	1	25 12	48	Tempora		
		19	G	2	25 42	49			
		20	V	3	26 12	49	Tempora		
		21	S	3	26 41	50	Tempora		
	÷	22	D	4	27 11	50	4ª dell'Avvento		
		23	L	8 4	27 41	16 51			
		24	M	5	28 12	51			
	4	25	M	5	28 42	52	Natività di N. S.		
		26	G	6	29 12	53			
		27	V	6	29 41	53			
		25	S	6	30 11	54			
	+	29	D	7	30 41	54			
		30	L	8 7	31 10	55			
		31	M	8	31 39	56			

I giorni diminuiscono fino al 22 di 17 min., aumentano dal 22 di 2 min. Durata del crepuscolo civile al 15 del mese: 36 min. Durata del crepuscolo astronomico al 15 del mese: 1 ora 47 min.

# DICEMBRE

	LUNA			FENOMENI ASTRONOMICI						
Data	Sorge	Passa ia meridiana	Trampota	Età	PENOSITATI ASTRONOSTICI					
	h m	h m	h m							
1	11 53	17 6	22 27	5						
2	12 20	17 56	23 43	6						
30 3	12 44	18 45		7.	1º quarto a 8 ore 28 min Satur. cong. colla Luna					
4	13 8	19 34	0 57	8						
5	13 33	20 24	2 13	9	Luna perigea					
6	14 1	21 17	3 30	10						
7	14 34	22 13	4 48	11						
8	15 13	23 11	6 4	12						
			7 18	13						
9	16 3 17 0	0 11	8 21	14	L. piena a 4 h 10 m Mercurio cong. sup. col Sole					
⊅10	18 5	1 10	9 14	15	p Li pioni a i a i a i a i a i a i a i a i a i a					
11 12	19 13	2 5	9 56	16						
13	20 21	2 58	10 30	17						
14	20 21	3 46	10 57	18						
15	22 31	4 30	11 20	19						
10	22 01	4 00	11 20	10						
16	23 34	5 12	11 41	20						
€ 17		5 53	12 0		Ultimo quarto a 22 ore 57 min.					
18	0 36	6 33	12 20	22	Luna apogea					
19	1 38	7 13	12 40	23						
20	2 41	7 56	13 3	24						
21	3 45	8 41	13 29	25	0 1 1 11 11 11 11 11 11					
22	4 51	9 29	14 2	26						
23	5 56	10 21	14 43	27	Venere in cong. con la Luna					
24	6 59	11 17	15 34	28						
<b>2</b> 5	7 55	12 14	16 34	29						
26	8 43	13 11	17 44	0						
27	9 23	14 7	18 59	1						
28	9 56	15 1	20 16	2						
29	10 24	15 53	21 32	3	Marte in cong. con la Luna					
30	10 49	16 43	22 48	4	Luna perigea - Saturno in cong. con la Luna					
31	11 13	17 32	24 3	5						

#### ECLISSI.

Nel 1935 si verificheranno complessivamente sette eclissi, dei quali cinque solari e due lunari. Questo numero rappresenta il massimo possibile di eclissi che possono aversi nel corso di un anno: il massimo numero di eclissi solari è infatti di cinque, e di tre il massimo numero di eclissi lunari, ma i due massimi non possono essere raggiunti insieme nello stesso anno, cosicchè se si hanno tre eclissi lunari non se ne possono avere più di quattro solari, e se si hanno cinque eclissi solari non se ne possono avere più di due lunari.

Di questi sette eclissi, che avvengono rispettivamente:

il 5 gennaio (solare)

il 19 gennaio (lunare)

il 3 febbraio (solare)

il 30 gingno (solare)

il 16 luglio (lunare)

il 30 luglio (solare)

il 25 dicembre (solare),

i cinque solari sono tutti parziali (l'ultimo anulare) e invisibili in Italia. I due lunari sono entrambi totali, ed entrambi solo parzialmente visibili in Italia.

A Torino, il 19 gennaio la Luna sorge a 17 ore e 14 min. già totalmente eclissata. La fine della totalità è a 17 ore e 31 min., Puscita dall'ombra a 18 ore e 41 min.

Il 16 luglio il fenomeno comincia (entrata nella penombra) a 3 ore e 16 min.; entrata nell'ombra a 4 ore e 12 min., principio della totalità a 5 ore e 10 min., quando la Luna è tramontata da 13 minuti circa.

#### VISIBILITA' DEI PIANETI

MERCURIO. — Sarà visibile come astro della sera, dopo il tramonto del Sole, nei periodi intorno all'epoca della massima elongazione orientale (che avviene il 1º febbraio, il 27 maggio, il 23 settembre), mentre sarà visibile come astro della mattina, ad oriente, prima del levare del Sole, nei periodi intorno all'epoca della massima elongazione occidentale (che avviene il 15 marzo, il 16 luglio, il 2 novembre).

VENERE. — Sarà visibile come astro della sera, ad occidente, dopo il tramonto del Sole, durante la prima parte dell'anno, raggiungendo la massima elongazione orientale il 30 giuguo, e il massimo splendore l'8 agosto. Quindi si avvicinerà al Sole e avrà la congiunzione inferiore l'8 settembre. Verso la seconda decade di settembre riapparirà come astro della mattina, ad oriente, e sarà visibile fino alla fine dell'anno, raggiungendo il massimo splendore il 12 ottobre, e la massima elongazione occidentale il 18 novembre.

Sarà in congiunzione colla Luna alle seguenti date: 6 gennaio, 5 febbraio, 7 marzo, 6 aprile, 5 maggio, 5 giugno, 5 luglio, 3 agosto, 30 agosto, 25 settembre, 23 ottobre, 22 novembre, 22 dicembre. Sarà in congiunzione con Saturno il 31 gennaio, con Urano il 22 marzo, con Nettuno il 25 luglio, il 2 settembre e il 25 ottobre.

MARTE. — Sarà visibile nella costellazione della Vergine, nella 2º metà della notte, al principio dell'anno, essendo in quadratura col Sole il 1º gennaio. Più avanti sarà visibile tutta la notte e sarà in opposizione il 6 aprile. Sarà di nuovo in quadratura il 16 luglio e rimarrà visibile nella 1º metà della notte, e verso la fine dell'anno di prima sera. Percorrerà la costellazione della Vergine, fino ad agosto, in settembre sarà nella Bilancia, in ottobre nello Scorpione,

in novembre e dicembre nel Sagittario. Sarà in congiunzione colla Luna i giorni segueuti: 26 gennaio, 23 febbraio, 22 marzo, 17 aprile, 14 magglo, 11 giugno, 9 luglio, 6 agosto, 4 settembre, 3 ottobre, 1° novembre, 30 novembre, 29 dicembre. Sarà in congiunzione con Giore il 27 agosto.

G10VE. — Al principio dell'anno sarà visibile nella seconda metà della notte, nella costellazione della Bilancia; l'11 febbraio sarà in quadratura col Sole. Verso la fine d'aprile sarà osservabile tutta la notte, e il 10 maggio passerà in opposizione. L'8 agosto sarà di nuovo in quadratura col Sole, rimanendo visibile la prima parte della notte, sempre nella Bilancia, finchè scomparirà nei raggi solari, avendo la congiunzione il 27 novembre. Alla fine dell'anno riapparirà alla mattina prima del levar del Sole, nello Scorpione.

Sarà in congiunzione colla Luna i seguenti giorni: 1º gennaio, 29 gennaio, 25 febbraio, 24 marzo, 20 aprile, 17 maggio, 14 giugno, 11 luglio, 7 agosto, 4 settembre, 1º ottobre, 29 ottobre, 26 novembre, 24 dicembre,

SATURNO. — Sarà visibile di prima sera al principio dell'anno, ma scomparirà presto nei raggi del Sole, essendo in congiunzione con esso il 20 febbraio. Sarà quindi visibile nell'ultima parte della notte e passerà in opposizione il 31 agosto. Passerà nuovamente in quadratura il 27 novembre, rimanendo visibile solo la 1<sup>a</sup> metà della notte. Per tutto l'anno percorrerà la costellazione dell'Aquario.

Sarà in congiunzione colla Luna alle seguenti date: 8 gennaio, 4 febbraio, 4 marzo, 1º aprile, 28 aprile, 26 maggio, 22 giugno, 19 luglio, 15 agosto, 12 settembre, 9 ottobre, 5 novembre, 3 dicembre, 30 dicembre.

URANO. — Appare come una stella di 6º grandezza: in gennaio e febbraio si troverà nella costellazione dei Pesci; sarà visibile la prima parte della notte al principio dell'anno, essendo in quadratura il 18 gennaio. Diverrà invisibile in aprile (congiunzione col Sole il 22 aprile). Riapparirà nell'Ariete ad oriente, essendo in

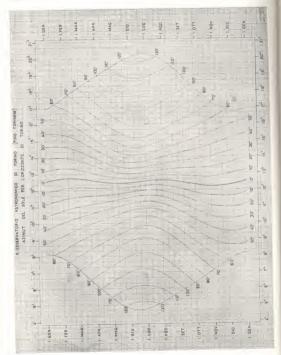
quadratura il 29 luglio; rimarrà poi visibile fino alla fine dell'anno, sempre nell'Ariete e sarà in opposizione il 27 ottobre.

NETTUNO. — È visibile con un cannocchiale come una stella di 8° o 9° grandezza: si troverà per tutto l'anno nella costellazione del Leone. Sarà visibile tutta la notte al principio dell'anno e sarà in opposizione coi Sole il 4 marzo. Il 3 giugno sarà in quadratura, e diverrà in seguito invisibile, avendo la congiunzione col Sole il 7 settembre. Verso la fine dell'anno riapparirà nella 2° metà della notte e sarà in quadratura il 9 dicembre.

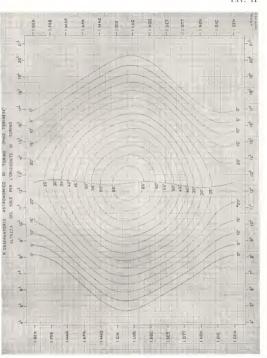
PLUTONE. — £ visibile unicamente nei grandi telescopi come una stella di 15° grandezza; si trova nella costellazione dei Gemelli.

# GRAFICI DEGLI AZIMUT E DELLE ALTEZZE DEL SOLE

TAV. I



TAV. II





# DATI TABELLARI

0 h	1 h	2 h	3 h	4 h	5 h	6 h	7 h	8 h	9 h	10 h	11 h
Isole Aleutine	ska			C A	N A	D A	ozia (Terranova)	Groenlandia Occ.	Groenlandia Orient.	Islanda	Gran Bretagns (Olanda)
Isole					Chicago		Nuova Scozia				
			8	STATI	UNITI	Nuova York				Madera	O Francia Belgio
(Isole	Havai)		California	Messico	Guatemala (Nicaragua) Honduras	Cuba Haiti Giamaica	Portorico		Аzzотте	Isole Canarie Mad Rio de Oro	occo Portogall Spagna
	-				Costarica Honduras	(Equatore) Columbia (Venezuela)			Isole Capo Verde	1	Africa Occ. Franc. Marocco Portogallo Sahara Algeria Spagna
	cietà					(Venezu	B	rasile	Isol	Africa Occ. Franc. Senegal Guinea	Africa Oc Sahara
Samoa	Isole della Società Isole Paumotù									Afric	
	Iso					Cile Perù	Argentina				
0 h	1 h	2 h	3 h	4 h	5 h	6 h	7 b	8 h	9 h	10 h	11 h

ONA											
Dani- Norvegia umarca Svezia	Finlandia E	14h	Nuova Semlia	16 h	17 h	18 h	19 h	20 h	21 h	22 h	23 h
Germania ia Polonia	RU	USS	I A		!	S I		E R	I	A	
Angola Africa Equ. Franc. Nigeria Tunisia Italia Jugoslavia Svizzera Austria Germania a Angola Congo Belga Camerun Libia Italia Albania Ungheria Cecoslovacchia Polonia	Rodhesia Africa Orient, Portoghese Egitto Siria Turchia Bulgaria Romania Lettonia	Madagascar Somalia Eritrea Irak (Porsia) Italiana (Etiopia) (Arabia) (Afganistan)	Turkeetan	(Inn (16 h	(((dia) 30 m)	(Sumatra) Siam Indocina	(Borneo) Filippine ( (Manciuria)	Corea Giappone		Nuove Ebridi Isole Marshall	Teole Figi
Angola Af	Colonia del Capo Transvaal	Ma							Vittoria Tasmania	Zela (22 h	ova nda) 30 m)
12 h	13 h	14 h	15 h	16 h	17 h	18 h	19 h	20 h	21 h	22h	23 h

ELENCO DELLE STELLE

	Yddl								
	Gr.	Colore	In meridiano alle ore 21	Altezza sull'orizzonte	Distanza ln anni-luce	Grandezza assoluta			
				-					
1. α Persei	1.9	G	4 Genn.	850 N	220	- 2.2			
2. α Tauri	1.1	A	22 >	61° S	60	- 0.2			
3. 8 Orionis	0.3	BG	1 Febbr.	37º S	360	- 4.9			
4. α Aurigae	0.2	G	1 »	89º N	50	- 0.7			
5. γ Orionis	1.7	GB	4 »	51° S	170	— 1.9			
6. 8 Tauri	1.8	GB	4 >	74° S	136	- 1.3			
7. * Orionis	1.8	GB	7 =	440 S	_				
8, α Orionis	0.9	AR	11 »	52° S	270	_ 8.7			
9. 8 Canis maioris .	2.0	GB	18 »	27° S	270	_ 2.6			
10. Y Geminorum .	1.9	GB	22 »	61° S	76	+ 0.1			
11. α Canis maioris .	-1.6	BG	24 »	28° S	9	+ 1.3			
12. s Canis maioris .	1.6	G	27 »	16º S	_	_			
13. 8 Canis majoris .	2.0	AG	2 Marzo	19º S	_	_			
14. a Geminorum .	1.6	GB	8 »	77° S	44	+ 1.0			
15. α Canis minoris .	0.5	G	10 »	50° S	11	+ 3.0			
16. 3 Geminorum .	1.2	G.A.	11 »	73° S	32	+ 1.2			
17. α Leonis	1.3	BG	17 Aprile	57° S	62	- 0.1			
18. α Ursae maioris .	1.9	AG	1 Maggio	78° N	155	- 1.5			
19. s Ursae maioris .	1.7	GB	29 »	79° N	78	- 0.2			
20. α Virginis	1.2	GB	6 Giugne	84° S	320	- 3.8			
21. Σ Ursae maioris .	2.2	GB	6 »	80° N	78	- 0.3			
22. η Ursae maioris .	1.9	BG	12 »	85° N	_	-			
23. a Bootis	0.2	AG	18 »	65° S	40	- 0.2			
24. α Scorpii	1.2	AR	22 Luglio	19º S	360	- 4.0			
25. α Ophiuchi	2.1	GB	8 Agosto	58° S	66	+ 0.6			
26. α Lyrae	0.1	BG	24 »	84º S	26	+ 0.6			
27. α Aquilae	0.9	GB	11 Sett.	54° S	16	+ 2.4			
28. α Cygni	1.3	GB	24 »	900	-	-			
29. α Piscis australis	1.3	G	29 Ott.	15° S	23	+ 2.0			
30. α Cassiopeiae	2.5	AG	24 Nov.	87º N	300	- 2.3			
31. a Ursae minoris .	2.1	GA	9 Dic.	460 N	800	- 4.7			
32. o Ceti	var (x)	AR	18 »	420 S	78				
33. β Persei	var (x)	GB	31 »	86° S	182	-			

NB. - d significa stella doppia

PIU' BRILLANTI

1.   13.0   2.1   13.2   29   6.5000   Alge	proprio
2. 17.7 54.9 57.7 69 3,400 Alde 3. 2.6 — — — — 12.000 d Rige 4. 31.1 30.2 48.5 18 5,600 d Cap 5. 4.7 18.7 19.3 8 20,000 Bell 6. 35.6 11.0 37.3 7 12.000 8. 12.7 20.8 24.4 378 3.100 ds Bete 9. 1.2 — — 20,000 ds 10. 7.3 11.8 18.2 5 11.000 ds 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11. 12.7 1.2 12.8 8 11.000 ds 13. — — — — 20,000 ds 14. 12.7 1.2 12.8 8 11.000 ds 15. 19.0 3.0 19.2 2 6,500 ds 16. 29.3 3.6 29.5 14 4.200 Pol 17. 21.9 7.0 23.0 4 12.000 ds 18. 31.0 9.0 32.3 48 4.200 ds 19. 13.2 8.0 15.4 6 11.000 ds 19. 12.9 — — — 20,000 ds 20. 24.2 — — — 20,000 ds 21. 14.8 Variab — 4 10,000 ds 22. — — — 18.000 ds 23. 15.6 5.4 18.9 3 4.200 ds 24. 16.9 3.0 17.2 — 31,000 ds 25. 25.6 — — 4 8,600 ds 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000 d Arts 27. 15.3 20.0 25.2 2 8,600 Alts 28. — — — 10,000 ds 29. 15.3 14.0 68 9,000 Fon	-
3. 2.6 — — — — 12.000 d Rige 4. 31.1 90.2 48.5 18 5.600 d Cap 5. 4.7 18.7 19.3 8 20.000 d 6. 35.6 11.0 37.3 7 12.000 d 7. — 25.4 — — — 23.000 d 8. 12.7 20.8 24.4 378 31.00 d 9. 1.2 — — — — 20.000 d 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.000 d 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.000 d 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.000 d 11. 12. — — — — 22.000 d 11. 12. — — — — 20.000 d 11. 12. — — — — 6.000 d 14. 12.7 1.2 12.8 8 11.000 d 16. 19.0 3.0 19.2 2 6.500 d 17. 21.9 7.0 23.0 4 12.000 Reg 18. 31.0 9.0 33.3 48 4.200 Reg 19. 13.9 8.0 15.4 6 11.000 d 19. 24.2 — — — 20.000 d 19. 13.8 10.0 0 0 33.3 48 4.200 d 19. 13.9 8.0 15.4 6 11.000 d 19. 13.9 8.0 15.4 6 11.000 d 19. 13.9 8.0 15.4 6 11.000 d 19. 25. 25.6 — — 4 8.600 Arts 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000 d 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alts 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alts 29. 15.6 6 1 1.000 d 20. 24.4 — — — 10.0000 d 20. 24.5 — — — 10.0000 d 20. 21. 14.8 13.9 13.5 3 11.000 d 20. 21. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alts 21. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alts 22. — — — 10.0000 D 25. 26.6 13.3 14.2 19.5 3 11.0000 d 25. 26.6 13.3 14.2 19.5 3 11.0000 D 25. 26. 15.4 6.5 14.0 68 3.0000 F 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D 25. 25. 25.6 6 — — — 10.0000 D	enib
4. 31.1 80.2 48.5 18 5.6000 d Cap 5. 4.7 18.7 19.3 8 20.0000 Bell 6. 35.6 11.0 37.3 7 12.0000 7. — 95.4 — — 23.0000 ds 8. 12.7 20.8 24.4 378 3.1000 ds 10. 7.3 11.3 18.2 5 11.0000 ds 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.0000 ds 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.0000 d 13. — — — — 6.0000 14. 12.7 1.2 12.8 8 11.000 ds 15. 19.0 3.0 19.2 2 6.500 d 16. 29.3 3.6 29.5 14 4.900 Poll 16. 29.3 3.6 29.5 14 4.900 Poll 17. 21.9 7.0 23.0 4 12.000 ds 18. 31.0 9.0 32.3 48 4.900 ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.0000 ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.0000 ds 22. — — — 20.0000 ds 23. 18.5 8.0 15.4 6 11.0000 ds 24.2 — — — 20.0000 ds 25. 24.2 — — — 20.0000 ds 26. 24.2 — — — 20.0000 ds 27. 18.3 14.2 19.5 3 11.0000 ds 28. 16.9 3.0 17.2 — 3.1000 ds 29. 24.2 — — — 20.0000 ds 29. 24.2 — — — 20.0000 ds 29. 18.3 1.0 15.4 6 11.0000 ds 20. 24.2 — — — 20.0000 ds 20. 24.2 — — — 20.0000 ds 21. 13.8 16.8 5.4 13.5 9 33 4.9000 ds 22. — — — 18.0000 ds 23. 18.5 6 5.4 13.5 9 33 4.9000 ds 24. 16.9 3.0 17.2 — 3.1000 d 25. 25.6 — — 4 8.6000 ds 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.0000 d 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 Alts 28. — — — — 10.0000 ds 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.0000 Fon	ebaran
5. 4.7 18.7 19.3 8 20,000 Belli 6. 35.6 11.0 37.3 7 12,000   8. 12.7 20.8 24.4 378 3.100 ds Bete 10.7 25.000 ds 12.7 20.8 11.3 18.2 5 11.000 ds 11.1 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11.1 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11.1 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11.1 12.7 1.2 12.8 8 11.000 ds Cast 11.5 — — — 6.000 d 11.5 — — — 6.000 d 11.5 — — — 6.000 ds 11.5 — — — 6.000 ds 11.5 — — — — 11.000 ds 11.5 — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — 6.000 ds 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — — — 11.5 — 6.0000 ds 11.5 — — — — — — — — — — — — — — — — — — —	el
6. 35.6 11.0 37.3 7 12.0009 7. — 95.4 — — 25.0009 8. 12.7 20.8 24.4 378 3.1000 ds Bete 9. 1.2 — — — 20.0000 ds 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.0000 d Sirie 12. — — — — 22.0000 d 13. — — — — 22.0000 d 13. — — — — 22.0000 d 14. 12.7 1.2 12.8 8 11.0000 ds Cast 16. 19.0 3.0 19.2 2 6.5000 d Prot 16. 29.3 3.6 29.5 14 4.2000 Reg 17. 21.9 7.0 25.0 4 12.0000 Reg 19. 13.2 8.0 15.4 6 11.0000 ds Spic 19. 13.3 4.0 15.4 6 11.0000 ds Spic 22. — — — — 20.0000 ds Cast 24. 14.8 variab — 4 10.0000 ds Spic 25. 25.6 — — 4 10.0000 ds Spic 26. 13.3 14.2 13.5 33 4.2000 d Miz 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 d Vveg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 d Mveg 28. — — — — 10.0000 d Mveg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 d Mveg 28. — — — — 10.0000 d Mveg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 d Mveg 28. — — — — 10.0000 d Mveg 29. 15.6 5 14.0 68 3.0000 d Mveg 29. 15.4 6.5 14.0 68 3.0000 d Mveg 29. 15.4 6.5 14.0 68 3.0000 Den	ella
7. — \$5.4 — — 23.000 ds Bete \$12.7 & 20.8 & 24.4 & 378 & 3.100 & ds Bete \$10. & 7.3 & 11.8 & 18.2 & 5 & 11.000 & ds \$11. & 16.5 & 7.5 & 18.1 & — & 11.000 & ds \$11. & 16.5 & 7.5 & 18.1 & — & 11.000 & ds \$11. & 16.5 & 7.5 & 18.1 & — & 11.000 & ds \$11. & 13.2 & 5 & 11.000 & ds \$11. & 13.2 & 5 & 11.000 & ds \$11. & 13.2 & 5 & 11.000 & ds \$11. & 13.2 & 5 & 11.000 & ds \$11. & 13.2 & 13.2 & 5 & 11.000 & ds \$11. & 13.2 &	latrice
8. 12.7 20.8 24.4 378 3.100 ds Bete 9. 1.2 — — — 20.000 ds 11.1 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11.1 16.5 7.5 18.1 — 11.000 dc 11.1 16.5 7.5 18.1 — 12.000 d 11.1 12. — — — 6.000 d 11.1 12. — — — 6.000 dc 11.1 12. — — — 6.000 dc 11.1 12. — — 6.000 dc 11.1 12. — 6.000 dc 11. 0.000 dc 11. — 6.000 dc 11. 0.000 dc 11. 0.0000 dc 11. 0.000 dc 11. 0.000 dc 11. 0.000 dc	
9, 1.2 — — — 20,000° ds 10, 7.3 11.13 18.2 5 11.000° ds 11.1 16.5 7.5 18.1 — 11.000° d 12. — — — — 22,000° d 13. — — — — 6,000° 14. 12.7 1.2 12.8 8 111.000° ds 16. 19.0 3.0 19.2 2 6,500° d 17. 21.9 7.0 23.0 4 12.000° ds 18. 31.0 9.0 32.3 48 4.200° ds 19. 18. 31.0 9.0 32.3 48 4.200° ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.000° ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.000° ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.000° ds 19. 18.2 6.0 15.4 6 11.000° ds 19. 18.5 6 6 11.000° ds 19. 18.5 6 6 11.000° ds 19. 18.5 6 5.4 135.9 33 4.500° d 19. 18.5 6 5.4 135.9 33 4.500° d 19. 18.5 6 5.4 135.9 33 1.000° d 19. 18.5 6 5.4 135.9 33 1.000° d 19. 18.5 6 5.4 135.9 35 11.000° d 19. 18.5 6 6 — — — — 10.000° d 10.000	
10. 7.3 11.3 18.2 5 11.000 ds 11. 16.5 7.5 18.1 — 11.000 ds 11. 16.6 7.5 18.1 — 11.000 ds 11. 16.6 7.5 18.1 — 12.000 ds 12. — — — — 22.000 d 13. — — — — 6.000 ds 14. 12.7 1.2 12.8 8 11.000 ds 15. 19.0 3.0 19.2 2 6.500 d Prot 16. 29.3 3.6 29.5 14 4.200 Pol 17. 21.9 7.0 23.0 4 12.000 ds 18. 31.0 9.0 32.3 48 4.200 ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.000 ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.000 ds 19. 24.2 — — — 20.000 ds 21. 14.8 variab — 4 10.000 ds 22. — — — 18.000 ds 23. 185.6 5.4 135.9 33 4.200 ds 24. 16.9 3.0 17.2 — 3.100 d 25. 25.6 — — 4 8.600 d 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000 d 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alta 28. — — — 10.0000 ds 29. — — — 10.000 ds 29. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alta 29. — — — 11.0000 ds 20. 24.1 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alta 29. — — — 11.0000 ds 20. 24.1 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alta 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.000 Fon	elgeuse
11.   16.5   7.5   18.1	
12.	
13. — — — — — — — — — — — — — — — — — — —	0
14.         12.7         1.2         12.8         8         11.000°         ds         Cast           16.         19.0         3.0         19.2         2         6.500°         d         Prod           16.         29.3         3.6         29.5         14         4.200°         Poll           17.         21.9         7.0         23.0         4         12.000°         Reg           18.         31.0         9.0         32.3         48         4.200°         ds           19.         13.2         8.0         15.4         6         11.000°         ds           20.         24.2         —         —         —         20.000°         ds         Spic           21.         14.8         variab         —         4         10.000°         d         Miz           22.         —         —         —         —         18.000°         Art           22.         —         —         —         18.000°         Art           24.         16.9         3.0         17.2         —         3.100°         Art           25.         25.6         —         —         4         8.600°	
16.   19.0   3.0   19.2   2   6.500°   d   Prov.     16.   29.3   3.6   29.5   14   4.900°   Poll     17.   21.9   7.0   23.0   4   12.000°   Reg.     18.   31.0   9.0   32.3   48   4.200°   ds     19.   13.2   8.0   15.4   6   11.000°   ds     24.2     20.000°   ds   Spic     21.   14.8   variab   - 4   10.000°   d   Mizi     22.   -   -   18.000°     23.   185.8   5.4   135.9   33   4.200°   Arti     24.   16.9   3.0   17.2   -   3.100°   d     25.   25.6   -   -   4   8.600°     26.   13.3   14.2   19.5   3   11.000°   d   Weg.     27.   15.3   20.0   25.2   2   8.600°   Alta     28.   -   -     -   10.000°   Fon     29.   12.4   6.5   14.0   68   9.000°   Fon	
10.	tore
17. 21.9 7.0 23.0 4 12.0000 Reg 18. 31.0 9.0 32.3 48 4.2000 ds 19. 18.2 8.0 15.4 6 11.0000 ds 20. 24.2 — — — 20.0000 ds Spic 21. 14.8 variab — 4 10.0000 d Miz 22. — — — 18.0000 d Miz 24. 16.9 3.0 17.2 — 31.000 d Ant 25. 25.6 — — 4 8.6000 d Ant 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.0000 d Weg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 Alta 28. — — — 10.0000 Alta 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.0000	cione
18. 31.0 9.0 32.3 48 4.2000 ds 19. 13.2 8.0 15.4 6 11.0000 ds 20. 24.2 20.0000 ds 21. 14.8 variab - 4 10.0000 d 22 18.0000 23. 185.8 5.4 135.9 33 4.2000 Art 24. 16.9 3.0 17.2 - 3.1000 d 24. 16.9 3.0 17.2 - 3.1000 d 25. 25.6 4 8.6000 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.0000 d 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 Alts 28 10.0000 D 28 10.0000 D 28 10.0000 D 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.0000 Fon	luce
19. 13.2 8.0 15.4 6 11.000 ds Spie 20. 24.2 — — — 20.000 ds Spie 21. 14.8 variab — 4 10.000 d Miss 22. — — — 18.000 23. 185.8 5.4 138.9 33 4.200 Art 16.9 3.0 17.2 — 3.100 d Ant 25. 25. 25.6 — — 4 8.600 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000 d Weg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alta 28. — — — — 10.000 Data 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.000 Fon	golo
20.         24.2         —         —         20,000e         ds         Spie           21.         14.8         variab         —         4         10,000e         d         Misz           22.         —         —         —         18,000e         Artu           28.         185.8         5.4         135.9         33         4,200e         Artu           24.         16.9         3.0         17.2         —         3,100e         d         Ant           25.         25.6         —         —         4         8,600e         d         Weg           26.         13.3         14.2         19.5         3         11,000e         d         Weg           27.         15.3         20.0         25.2         2         8,600e         Altu           28.         —         —         —         10,000e         Den           29.         12.4         6.5         14.0         68         9,000e         Fon	
21,   14,8   variab   -   4   10,0000   d   Miss	
22. — — — — 18.000° Arti 23. 185.8 5.4 135.9 33 4.200° Arti 24. 16.9 3.0 17.2 — 3.100° d Ant 25. 25.6 — — 4 8.600° 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000° d Wei 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600° Alti 28. — — — — 10.000° Den 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.000° Fon	ca
23. 185.8 5.4 135.9 83 4.200 Arts 24. 16.9 3.0 17.2 — 3.100 d Ant 25. 25.6 — — 4 8.600 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000 d Weg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600 Alts 28. — — — — 10.000 Den	ar
24. 16.9 3.0 17.2 — 3.100° d Ant 25. 25.6 — — 4 8.600° d 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.000° d Weg 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.600° Alta 28. — — — — 10.000° Den 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.000° Fon	
26. 25.6 — — 4 8.6000 26. 13.3 14.2 19.5 3 11.0000 d Wee 27. 15.3 20.0 25.2 2 8.6000 Alts 28. — — — — 10.0000 Den 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.0000 Fon	uro
26.     13.3     14.2     19.5     3     11.000°     d     Weg       27.     15.3     20.0     25.2     2     8.600°     Alta       28.     —     —     —     10.000°     Den       29.     12.4     6.5     14.0     68     9.000°     Fon	tares
27.     15.3     20.0     25.2     2     8.600°     Alta       28.     —     —     —     —     10.000°     Den       29.     12.4     6.6     14.0     68     9.000°     Fon	
28. — — — — 10.000° Den 29. 12.4 6.5 14.0 68 9.000° Fon	ga
29, 12.4 6.5 14.0 68 9.000° For	air
20. 12.4 0.0 11.0	
	nalhaut
31. 51.1 6.000° d Pole	are
32. 25.8 62.2 67.3 600 8.000° Mir	ra Ceti
33. 29.0 var — 6 12.000° ds Alge	ol

ls significa doppia spettroscopica.

# DISTANZE, RIVOLUZIONI E ROTAZIONI NEL SISTEMA SOLARE

	Distanz	a media Solo		ta della ne siderale	Velocità orbitaie	Durata rivoluzione	Durata rotazione unità: giorni (d) ore (h) e minuti (m)		
NOME	Unità : mitioni di Km.	Unità : distanza Terra-Sole	Unità : giorni medi	Unità : anni siderati	media unità: Km. ai sec.	sinodica unità : giorni medi			
Sole							25 27	b	m
Luna							27	7	43
Mercurio	57,8	0,3871	87,97	0,2408	47,8	115,9	88		
Venere	108,1	0,7233	224,71	0,6152	35,0	583,9			
Terra	149,4	1,0000	365,26	1,0000	29,8			24	37
Marte	227,7	1,5237	686,98	1,8808	24,1	779,9		23	56
Cerere	413,6	2,7673	1681,4	4,603	17,9				
Eros	217,9	1,4583	643,2	1,761	24,6			5	16
Giove	777,6	5,2028	4332,6	11,86	13,0	398,9		9	
Saturno	1425,6	9,5388	10759,2	29,46	9,6	378,1		10	1 16
Urano	2868,1	19,1910	30685,9	84,0	6,8	369,7		10,	
Nettuno	4494,1	30,0707	60187,6	164,8	5,4	367,5		15	?
Plutone	5915,4	39,58	90902	248,9	4,7	366,7		_	

# DIMENSIONI E SPLENDORI NEL SISTEMA SOLARE

	Diametro	medio	Voinme	Diametro	Grandessa	
NOME	Unità : Unità : diametro Km. Terra		Unità: voinme Terra	angolare apparente (equatoriale)	fotometrica	
Sole	1.390.600	109,1	1.300.000	31' 59",3 (med.)	-26,72	
Luna	3.476	0,273	0,0203	31' 5" (med.)	-12,55	
Mercurio	5.000	0,39	0,06	da 4",7 a 12",9	0,16	
Venere	12.400	0,973	0,92	da 9,9 a 64,0	-4,07	
Terra	12.742	1,000	1,000		-3,5*	
Marte	6.770	_ 0,531	0,150	da 3,5 a 25,1	-1,85	
Cerere	770	0,060	0,0002	da 0,27 a 0,69	7,15	
Eros	25 9	0,002 9	8 × 10-9 †	da 0,02 î a 0,25 î	9,7	
Giove	139,560	10,95	1.312	da 30,5 a 49,8	-2,23	
Saturno	115.100	9,02	734	da 14,7 a 20,5	+0,89	
Urano	51,000	4,00	64	da 3,4 a 4,2	5,74	
Nettuno	50,000	3,92	60	da 2,2 a 2,4	7,65	
Plutone		,			14,5	

<sup>\*</sup> all'elongazione

<sup>\*\*</sup> come vista dal Sole

- 55 -

# MASSE, DENSITA' E GRAVITA' NEL SISTEMA SOLARE

	M a		D e n	a i t à	Gravità aila superficie
NOME	Unità: massa Soie	Unità: massa Terra	Unità : densità Terra	Unità: densità acqua	Unità: gravità superficie Terra
Sole	1,000	331.950	0,256	1,41	27,89
Luna	27.070,000	81,56	0,604	3,33	0,165
Mercurio	8.000.000	0,04	0,70	3,8	0,27
Venere	410.000	0,81	0,88	4,86	0,85
Terra	331,950	1,000	1,00	5,52	1,00
Marte	3.085.000	0,108	0,72	3,96	0,38
Cerere	$\frac{1}{2,5 \times 10^9}$ ?	1 8000	0,67	3,3 1	0,04 ?
Eros	-	_	0,6 ?	3,3 ?	0,001 ?
Giove	1 1047,4	316,94	0,24	1,34	2,64
Saturno	1 3499	94,9	0,13	0,71	1,17
Urano	22.650	14,7	0,23	1,27	0,92
Nettuno	1 19.350	17,2	0,29	1,58	1,12
Plutone	_	< 0,7	_	-	-

I SATELLITI

-				71	a media				4.1		1
010	NOME	SCOPER	P.A.				riodo		fotometr.	Diametro unità: Km.	Massa unità: assa Lun
Numero	NOME	SCOPER		Unità : raggi pian.	Unità: migliaia di Km.	siderale			Grandenta fotometr.	Dia	Massa unità: massa Luna
-				1		d	b	m			
	Luna			60,3	384,4	27	7	43	-12,3	3476	1,0
				FELLITI							
1	Phobos	Hall	(1877)	2,8	9,4	0	7	39	11,5	157	
2	Deimos	Hall	(1877)	7,0	23,5	1	6	18	13,0	81	
		D 1		TELLIT			11	K 77	13,0	160 ?	1,1
5		Barnard Galileo	(1892)	2,5 5,9	181,2 421,3	0	18	57 28	5,5	3730	0,6
1 2	Io Europa	Galileo	(1610) (1610)	9,4	670,5	3	13	14	5,7	3150	2,1
3	Ganymede	Galileo	(1610)	15,0	1069,3	7	3	43	5,1	5150	0,6
4	Callisto	Galileo	(1610)	26,4	1881,0	16	16	32	6,3	5180	
6		Perrine	(1904)	160,6	11450	250,7			13,7	130 1	
7		Perrine	(1905)	164,6	11730	260,1			16	40 ?	
8	_	Melotte	(1908)	330	23500	738,9	)		16	25 ?	
9		Nicholson	(1914)	338	24100	745,0	)		18	25 ?	
			SAT	ELLITI	DI SAT	URNO					1
7	Mimas	Herschel	(1789)	3,1	185,7	0	22	37	12,1	650 7	2120
6	Enceladus	Herschel	(1789)	4,0	237,9	1	8	53	11,6	800 7	1 520 ?
5	Tethys	Cassini	(1684)	4,9	294,5	1	21	18	10,5	1300 ?	1119
4	Dione	Cassini	(1684)	6,3	377,2	2	17	41	10,7	12001	69
2	Rhea	Cassini	(1672)	8,8	526,7	4	12	25	10,0	1750 รั	30 1
1	Titan	Huyghens	(1655)	20,5	1220	15	22	41	8,3	4200	1,9
8	Hyperion	Bond	(1848)	24,8	1480	21	6	38	13,0	5001	<- 1 600
3	Iapetus	Cassini	(1671)	59,7	3558	79	7	56	10,1*	1800 ?	<1/13
9	Phœbus	Pickering	(1898)	216,8	12930	550,	4		14,5	250 ?	
			SA	TELLIT	I DI UE	RANO					
1	Ariel	Lassel	(1851)	7,3	191,7	2	12	29	15,2 7	900 1	
2	Umbriel	Lassel	(1851)	10,2	267	4	3	28	15,87	700 ?	
3	Titania	Herschel	(1787)	16,8	438	8	16	56	14,0	1700 1	
4	Oberon	Herschel	(1787)	22,4	586	13	11	7	14,2	1500 1	
			SAT	ELLITE	DI NET	TTUNG					
1	-	Lassel	(1846)	14,1	353,7	5	21	3	13,6	5000 %	

<sup>(\*)</sup> Variabile (v. Spiegazioni generali).

# POSIZIONI GEOGRAFICHE DI LOCALITA' DEL PIEMONTE

		- 1	Long	itudine	dai meridian	
LOCALITÀ	Latit	udine	dell'Et Centr	aropa ale	dell'Oss.di (Pine Tos	Toring
PROVIN	NCIA DI		ANDRI	-		
	0	10.0	m		m	8
Acqui	44	40,3	26	5	- 2 - 3	49
Alessandria Asti	44	54,7	25 27	90	- 3 - 1	45
	44 45	53,8	26	9	- 1 - 2	45
Casale Monferrato Nizza Monferrato	45	8,1 46,3	26	32	— z	22
Novi Ligure	44		24	49	— z	5
Ovada	44	45,5 38,2	24	22	— 4 — 3	32
S. Damiano d'Asti	44	49.8	27	42	- 3 - 1	12
Tortona	44	53.6	24	29	- 4	25
Valenza	45	0,7	24	23	- 4	31
			-	20	0	01
	OVINCIA	DI A				
Agliè	45	21,7	28	54	0	0
Aosta	45	44,2	30	41	+ 1	47
Ceresole Reale	45	25,7	31	4	+ 2	10
Cogne	45	36,6	30	32	+ 1	38
Courmayeur	45	47,4	32	4	+ 3	10
Cuorgnè	45	23,5	29	22	+ 0	28
Gressoney la Trinité	45	49,4	28	40	- 0	14
Ivrea	45	27,8	28	28	- 0	26
Pont Canavese	45	24,9	29	36	+ 0	42
Pont StMartin	45	36,1	28	46	- 0	8
Valtournanche	45	52,4	29	27	+ 0	33
Verrès	45	40,3	29	11	+ 0	17
PR	OVINCIA	DI CU	INEO			
Alba	44	41,8	27	50	— 1	4
Barge	44	43,3	30	41	+ 1	47
Bra	44	41,5	28	33	- 0	21
Crissolo	44	41,7	30	51	+ 1	57
Cuneo	44	23,4	29	44	+ 0	50
Dronero	44	28,0	30	31	+ 1	37
Fossano	44	33,0	29	5	+ 0	11
Garessio	44	11,8	27	51	— 1	3
Limone Piemonte	44	12,2	29	40	+ 0	46
Mondovì	44	23,2	28	35	- 0	19
Racconigi	44	46,0	29	16	+ 0	22
Saluzzo	44	38,7	29	54	+ 1	0
Savigliano	44	38,8	29	13	+ 0	19

# POSIZIONI GEOGRAFICHE DI LOCALITA' DEL PIEMONTE

			Longitudine dal meridiano						
LOCALITÀ	Latite	adine	dell'Eure Central	opa ie	dell'Oss.di T	orino nese)			
	0	,	Di		m				
m 1	44	5,0		36	+ 0	42			
Tenda	44	16,5		22	+ 1	28			
Valdieri Vinadio	44	18,4		16	+ 2	22			
Vinadio	44	10,4	0.0						
PROVIN	CIA I	DI NO	VARA						
Arona	45	45,6	25	43	- 3	11			
Baveno	45	54,2	25	57	— 2	57			
Borgomanero	45	41,7	26	7	— 2	47			
Domodossola	46	6,8	26	47	— 2	7			
Galliate	45	28,5	25	11	- 3	43			
Macugnaga	45	58,2	28	5	- 0	49			
Novara	45	27,0	25	28	— 3	26			
Oleggio	45	35,7	25	25	— 3	29			
Pallanza	45	55,2	25	45	3	9			
Stresa	45	52,8	25	47	— 3	7			
Trecate	45	25,8	25	1	— 3	53			
Varallo Pombia	45	39,8	25	26	- 3	28			
PROVIN	CIA	DI TO	DRINO						
Ala di Stura	45	17,8	30	48	+ 1	54			
Avigliana	45	4,6	30	22	+ 1	28			
Bardonecchia	45	4,7	33	11	+ 4	17			
Bussoleno	44	8,2	31	22	+ 2	28			
	44	58,2	28	50	- 0	4			
Cambiano	44	54.4	29	16	+ 0	22			
Carignano	44	50.7	29	4	+ 0	10			
Carmagnola	44	47,0	30	27	+ 1	33			
Cavour	45	0,6	28	40	- 0	14			
	45	11,4	28	24	- 0	30			
Chivasso	45	13,9	29	32	+ 0	38			
Ciriè	44	56,2	32	58	+ 4	4			
Clavières	44	59.0	30	31	+ 1	37			
Cumiana	45		32	14	+ 3	20			
Exilles		5,8	31	45	+ 2	51			
Fenestrelle	45 45	2,0	30	34	+ 1	40			
Giaveno		3,5	30	4	+ 1	10			
Lanzo Torinese	45	16,4	29	15	+ 0	21			
Moncalieri	44	59,7		37	+ 3	43			
Oulx	45	1,7	32	39	+ 1	45			
Pinerolo	44	53,1	28	54	- 0	40			
Pino Torinese (R. Osservatorio	) 45	2,3	28	04	0	,			

# POSIZIONI GEOGRAFICHE DI LOCALITA' DEL PIEMONTE

			Longitudine dai meridiano						
LOCALITÀ	Lati	tndine	deli'E Cent	uropa raie	deil'Oss.di (Pino Tor	Torino inese)			
	0	,	m		m				
Poirino	44	55,1	28	34	0	20			
Rivarolo	45	19,8	29	4	+ 0	10			
Rivoli	45	4,0	29	54	+ 1	0			
Torino	45	4,1	29	13	+ 0	19			
Torre Pellice	44	49,1	31	5	+ 2	11			
Trofarello	44	59,6	29	0	+ 0	6			
Venaria	45	7,9	29	27	+ 0	33			
PROV	INCIA I	OI VER	CELLI						
Alagna	45	51,2	28	11	- 0	43			
Biella	45	33,9	27	45	1	9			
Borgosesia	45	42,8	26	52	- 2	2			
Livorno Ferraris	45	16,8	27	38	- 1	24			
Santhià	45	21,9	27	16	- 1	38			
Trino	45	11,6	26	47	- 2	7			
Varallo Sesia	45	48,8	27	5	- 1	49			
Vercelli	45	19,5	26	17	— 2	37			

# COORDINATE MAGNETICHE 1935,0 DI LOCALITÀ DEL PIEMONTE

	Declinasione	occidentale	Inclina	zione
Alessandria	6°	47'	61°	15/
Aosta	7	31	62	1
Bardonecchia	7	31	61	38
Bra	7	9	61	6
Courmayeur	7	34	62	9
Cuneo	7	11	60	55
Domodossola	7	5	62	20
Ivrea	8	7	62	18
Lanzo	7	11	62	2
Moncalieri	6	39	62	25
Novara	6	46	61	44
Torino (Lucento)	7	37	61	18
Torre Pellice	7	10	61	30

#### VALORI NORMALI

dei principali elementi del clima di Torino (\*).

Temperatu	ra media	anı	ıua							11°,72	
Media	di Genna	io .								0,44	
Media	di Luglio									22,63	
Minima	a annuale	(m	edia)							-10,46	
Massim	a annual	e (m	edia)							33,72	
Pressione	atmosferi	ca n	redia						mm.	740,38	
Pressione	atmosfer	ica r	idotts	ı al	mai	re .				761,78	
Umidità a	ssoluta									8,09	
Umidità 1	elativa									71,35	%
Numero d	-			-						106	
Quantità	d'acqua c	adut	a (pic	oggia	B 0 1	neve	fusa	.):			

altezza mm. 835.7

<sup>(\*)</sup> Questi valori sono stati ricavati dal prof. G. B. Rizzo (Memorie della R. Accademia delle Scienze di Torino) in base alla luma serie di osservazioni eseguite all'antico Osservazioni di Palazzo Madama. La pressione atmosferica media è stata ridotta al livello di Piazza Castello (m. 329 sul livello del marc).

#### DATI E COSTANTI

#### Dimensioni della Terra

Raggio equatoriale				6378,4 km.
Raggio polare				6356,9 »
Superficie della Terra				508.952.400 km. <sup>2</sup>
Volume della terra .				1.083,319,200,000 km.3

### Distanze astronomiche in tempo-luce

	Tem	po	che	e imp	nega	ı la	luce	a	perv	enir	Cl	da:					
L	una																ondi
S	ole												8 min				
	luton														e, 29		
	tella																
S	telle	di	1 a	gran	dezz	a (ir	n me	dia	) .						3	)	33
S	telle	di	5ª	gran	dezz:	ı (ir	me	dia	) .						180	)	
A	mmas	ssi	glol	oular	1							da	20.000	a 2	30,00	)	33
N	ebulo	sa	spi	rale	più	vic	ina							8	70.00	)	33

#### Movimenti della Terra nello spazio

m. 463,8 al sec. alla superficie della Terra e all'Equatore;

m. 323 al sec. alla superficie della Terra e a 45° di latitudine (per la rotazione intorno all'asse polare);

km. 29,76 al sec. in media (per la rivoluzione della Terra intorno al Sole): km. 19 al sec. (per la traslazione del sistema solare nello spazio verso

la costellazione di Ercole):

km. 275 al sec. (per la rotazione del sistema della Via Lattea).

Velocità della luce nel vuoto . . . . . . . . . . . . 299.796 km. al sec. Velocità del suono nell'aria: a 0°: 331 m, al sec.; a 10°: 337 m. al sec.

» 20°: 343 » » » ; » 30°: 348 » » »

86,400 Numero dei secondi in un anno siderale . . 31,558,150

#### Date della Pasqua

	T.	el decel	inio preceu	ente e i	iei seguence		
Anno	Pasqua	Anuo	Pasqua	Anno	Pasqua	Anno	Pasqua
1925	Aprile 12	1930	Aprile 20	1936	Aprile 12	1941	Aprile 13
1926	» 4	1931	> 5	1937	Marzo 28	1942	» 5
1927	> 17	1932	Marzo 27	1938	Aprile 17	1943	» 25
1928	> 8	1933	Aprile 16	1939	. 9	1944	> 9
1929	Marzo 31	1934	» 1	1940	Marzo 24	1945	> 1

#### Ragguagli fra misure di lunghezza

Tesa	194,904 cm	. Yarda ingl.		= 91,439 cm.
Piede parig. =	32,484 »	Piede ingl.		= 30,480 »
Pollice parig. =	2,707 »	Pollice ingl.		= 2,540 »
Miglio geografic		li grado dell'Equatore	==	7420,4 m

migino	geogranco		illo di grado dell Equatore		7420,4 11	н
))	inglese	=	1760 yarde	=	1609,3 ×	0
33	marittimo	=	1/60 di grado di meridiano	865	1851,9 ×	()
Versta	T11888	=		-	1066.8 v	

# Riduzione dei mm. di mercurio di pressione atmosferica in millibar e viceversa

[1 millibar = 1000 dine per cm<sup>2</sup> = 3/4 mm. di mercurio; 1 mm. di mercurio = 1333 dine per cm<sup>2</sup> = 4/3 millibar]

[dine = unità di forza nel sistema c. g. s. (centimetro, grammo-massa, secondo)].

mm.	mililbar	mm.	mllllbar	millibar	mm.	miiilbar	mm.
700	933	760	1013	900	675	990	742,5
710	947	770	1027	915	686	1005	754
720	960	780	1040	930	697,5	1020	765
730	973	790	1053	945	709	1035	776
740	987	800	1067	960	720	1050	787,5
750	1000			975	731	1065	799

### Ragguaglio fra le scale termometriche:

Celsius=centesimale (C), Réaumur (R), Farenheit (F), ed assoluta (Ass.) [0° assoluto = -273° (C)].

C	R	F	Ass.	C	R	F	Ass.
120	96	248	393	40	32	104	313
110	88	230	383	30	24	86	303
100	80	212	373	20	16	68	293
90	72	194	363	10	8	50	283
80	64	176	353	0	. 0 .	32	273
70	56	158	343	-10	8	14	263
60	48	140	333	20	16	- 4	253
50	40	122	323	30	24	-22	243

### Temperatura d'ebollizione dell'acqua alle varie altitudini

Altitudine	Temperatura	Altitudine	Temperatura
snl mare	d'eboilizione	sul mare	d'ebolilzione
m.	0	m.	0
0	100,0	2000	93,1
250	99,1	2500	91,5
500	98,3	3000	89,8
750	97,4	4000	86,6
1000	96,5	5000	83,4
1500	94,8		

### Temperatura d'ebollizione dell'acqua alle diverse pressioni (in atmosfere)

Atmosfere	Temperatura d'eboilisione	Atmosfere	Temperatura d'eboilizione	Atmosfere	Temperatura d'eboliizione		
	0		0		0		
1	100,0	4	144,0	8	170,8		
2	120,6	5	152,2	9	175,8		
3	133,9	6	159,2	10	180,3		
		7	165,3				

# Pressione media alle varie altitudini

(temperatura dell'aria 10°)

		(ocmperatura	den arias 10 )		
Aititudine	Pressione	Aititudine	Pressione	Aititudine	Pressione
m.	mm.	m,	mm,	m.	mm.
0	760	500	716	1200	658
100	751	600	707	1400	642
200	742	700	699	1600	627
300	733	800	690	1800	613
400	724	900	682	2000	598

### Pressione approssimata alle alte quote

Aititudine m.	Pressione mm.	Altitudine m.	Pressione mm.	Altitudine m.	Pressione mm.
4000	465	10.000	200	16.000	85
6000	365	12.000	155	18.000	62
8000	275	14.000	115	20.000	45



# INDICE

pp1e	gazioni i	erative	alle	tavo	ne:	E-11	еш	teriu	11 a	ei i	2016	е	uen	51		
I	una; da	ti di c	alend	ario	е	feno	me	ni a	stro	noi	nici				pag.	9
Grafi	ci degli	azimut	e d	elle	alt	ezze	de	el so	le			(tav	ole	fuor	i test	to)
Eclis	зі														pag.	45
Visib	ilità dei	piane	ti .												33	46
Quad	ro dei f	usi ora	rî.												31	50
Elene	o delle	stelle 1	oiù b	rilla	nti										33	52
Il sis	tema so	are e c	lati r	elati	vi:											
	Distanz	e, rivol	uzior	ni e	rot	azio	ni								1)	54
	Dimens	ioni e :	splen	dori											33	54
	Masse,	densità	e gi	ravit	à										33	55
	I Satel	iti .													11	56
Posiz	ioni geo	grafiche	di	local	ità	del	Pi	iemo	nte						11	57
Coor	dinate n	agnetic	he 19	35,0	di	loca	lità	de	P	iem	onte				33	59
Valo	ri norma	li dei 1	princ	ipali	el	emer	nti	del	elin	ma	di	Tori	no		13	60
Dati	e costa:	nti .													33	61

